

знаний

Р∙Н•ЩЕРБАКОВ, Л•Ф•ПИЧУРИН

От проективной геометриик неевклидовой





Р. Н. ЩЕРБАКОВ, Л. Ф. ПИЧУРИН

От проективной геометрии — к неевклидовой

(вокруг абсолюта)

Книга для внеклассного чтения IX, X классы

Шербаков Р. Н., Пичурин Л. Ф.

Щ 61 От проективной геометрии — к неевклидовой (вокруг абсолота): Кв. для внеклассного чтения. IX, X кл. — М.: Просвещение, 1979. — 158 с., ил. — (Мир знаний).

Книга посвящена неевклиловой геометрии. Изложение основано из имеях проективной геометрии и поизтии вбоолюта. Авторы в популярпой и выпилательной форме излагают основы проективкой геометрии, описывног различные исевклиловы геометрии из плоскости и показы-

одисывают различные десяновляют в сометрым за полосоот за полосо

предисловие

Сто интълесят лет назад, 23 февраля 1826 года Спрофессор Лобачевский представил совету физико-математического факультега Казанского универсытета доклад, содержавший одно из величайших открытий первой половины XIX века. Значение открытия Николая Ивановича Лобачевского общенявестно и сущность его широко совещена в помулярной литературе. В результате у значительной части читателей создалось ввечатие, то решение проблемы пятого постулата являтеть высшим достижением и последним словом геометрыи, что вее основные задачи этой науки решены, что геометры в наше время запимаются лишь какими-то частимия и веявачительными вопросами.

В действительности дело обстоит далеко не так. Более того, именно с появлением новой геометрии открымаесь свершение образением правитии одной из древнейших наук и началось активию проимкновение геометрии не только во все вазделы современной математики, но и

во многие области физики.

В эволюции идей Лобачевского и создании современной геометрии решающую роль сыграло возникновение проективной и дифференциальной геометрий. Одгако ни проективная, ни дифференциальная геометрии не получили в отчественной популярной литературе достаточного освещения. В предлагаемой книге излагается история развития и некоторые факты проективной геометрии. Но главная дель книги пе в этох.

Проективная геометрия является наиболее удобным исходным пунктом для объяснения сущности не только

геометрии Любачевского, по и широкого круга других геометрических систем, возникновение которых связапо с именем Феликса Клейта, с идеями теории групп преобразований. Именно при помощи методов проективной геометрии, обходясь относительно простым математическим аппаратом, можно описать девять хорошо известных в науке неевклидовых теометрий плоскости и показать возможность их применения в физике. Решающую роль в таком описании играет понятие абсолюта, т. с. некоторой фигуры, заданной на проективной плоскости и остающейся неизменной при весх преобразованиях некоторой подгруппы группы проективных преобразованиях.

Возникновение пового всегдя связано с творчеством водающихся личностей. Иден, о которых пойдет речь, водающь сименами Леонардо да Винчи, Деаарга и Паскаля, Понссле и Шаля, Штейнера, Мебиуса и Штаудта, Клейна, Гильберта и Минковского, К.А. Андреева и Н.А. Глаголева. Познакомить читателей с жизнью и творчеством этих

замечательных людей — еще одна цель книги.

В наше время с каждым годом растет потребность в квалифицрованных математиках, а подготовка математика — дело длительное, начинать ее надю как можно раньше, во всяком случае, задолго до окончания пиколы. Может быть, кто-то из читателей, размышляя над страницами книги, задумается и над выбором своего жизненного пути и решит связать его с математикой. Тогда окажется достигнутой еще одна едаь книги.

Читать эту книгу будет не очень легко: легких книг по математике, как навестио, не бывает. Более трудной, естественно, является вторая половина книги. Если некогорые места покакутся спачала вовсе не понятными, при первом чтении их можно пропустить. Если же все-таки захочется разобраться в прочитанном как следует, придустя ваяться за карандам и бумагу и вершуться к пропущенному, чтобы прочесть его так, как вообще полагается читать магематический тект: тщательно продельвая все преобразования, выполняя все чертежи в повосля доказательства.

Мы полагаем, что книга окажется полезной не только ее главному читателю — любознательному старшеклассиику, но и другим категориям читателей, в частности

учителям и студентам.

Глава первая

перспектива, дочь живописи

Это был заказ, о котором он мечтал уже не один год. Великоленнов место — стена трапевной монастыря Санта Мария делла Грацпе. Великоленная тема — тайная встреча Инсуса Христа с его учениками, мгновение, которое последовало за словами: «Один из выс предаст меня». Сын божий, сознавая вою судьбу, смирплея с нео, он величая и спокоен — таким и надо написать его, мудрого и печального, такого, чтобы к нему стремилось все и на фреке и в душе арителя. Пеналушать лаков, нет, не ликов, деналдать характеров, двенадцать ликов, нет, не ликов, а человеческих лиц, по-человеческих горадовцих от стращих слов учителя! Какая увлекательная работа! Придется посвятить фреке не только иннешний 1495-й, но и следующий год, а может быть, и два.

Но главного оп должен добиться! Все, что получено за годы учебы, кео аконоченные и незаконченные работы—
все это лишь начало, все это лишь попытки сказать новее, свое слою в живописы. Клявопись — не ремесло, живописы — свободное в благородное вскусство, порожденное природой. Но в природе тела вымог рельеф, у живописы же — плоскость холста или стены, и поэтому первое его намерение — сделать так, чтобы плоская поверхность показывала тело рельефиямы и отдаляющимя от этой плоскости. Художник достигает этой цели посредством трех перспектив, т. е. уменьшением фиту ртел, уменьшением их отчетливости и ослаблением их цретов. Первая
происходит от глаза, а пре другие произведены воздухом,



Леонардо да Винчи

находищимся между главом и предметами, видимімим затим главом. Живописец и есть тото, кто в силу необходимости своего искусства произвед на свет зут перспектаму и потому она — дочь живописи. Перспектива — руководител и вожді, для хорошей теории, на которої всегда должена быть построена практика и без которой пичего не мониси.

Так или почти так думал гениальный художник и мыслитель Леонардо да Винчи (1452—1519), приступая к

работе над фреской «Тайная вечеря». Йеонардо не был первым из тех, кто поинл значение перспективы, значение геометрии для живописи. Но он сумел наиболее четко и выразительно сформулировать основные идеи теории перспективы, определить ее вначение для практики живописца, архитектора, инженера и оставить примеры гепиального применении этих идей не только в «Тайной вечере». Теорию перспективы Деонардо рассматривает как по-

Теорию перспективы Леонардо рассматривает как порождение науки живописи. Уже само словосочетание енаука живописы полно глубокого смысла. Опо показывает, что живопись имеет в своей основе строго научные закономерности, свизаниме с закономерностими человеческого зрепии, «Мы знаем, что точка зрепия помещается у в глазу зрителя сюжета» — этой фразой начинается у Леонардо его теории перспективы.

Попытаемся уточнить формулировку вадачи, стоявшей перед великим художником. Необходимо, чтобы изображение производило на врителя такое же впечатление, что и изображаемый предмет. Как же возникает это впечатление! Из каждой видимой точки предмета луч света попадает в глаз зрителю, преломляется в зрачке, попадает на сетчатку глаза, на сетчатие возникает изображение рассматриваемого предмета. Дальнейшее (сетчатка, врительный нерв, кора головного мозга) взучается анатомией и физиологией.



Леонардо да Винчи. Тайная вечеря. 1495-1497

Теперь представим себе, что между глазом и предметом установлена прозрачная плоская пластинка. Каждый луч, направленный от видимой точки к глазу, пересечет эту пластинку в одной точке. Множество таких точек и ласт изображение предмета на пластинке. Описанный пропесс носит название пентрального проектирования, а полученное изображение называется проекцией. Такой проекцией в принципе должно быть и изображение предмета на любой плоскости, заменяющей эту прозрачную пластинку, - будь то холст, или бумага, или стена, отвеленная для булушей фрески.

Вернемся к «Тайной вечере». Кажлый вилимой зрителю точке помешения, гле происходило изображенное событие, соответствует определенная точка на картине. Каждому отрезку прямой (край стола, стороны окон и т.п.) в помещении соответствует отрезок прямой и на фреске. При этом равные отрезки не всегда изображаются на картине равными же отрезками, изменяются и некоторые углы. Например, напо полагать - и нарисовано так, что в это веришь. - потолок в комнате был прямоугольным, но его изображение на фреске имеет вид трапеции, Наконеп, самое важное. В оригинале линии, по которым стены пересекаются с потолком, парадлельны, На проекции соответствующие линии (точнее, их продолжения) пересекаются в одной точке. Тот факт, что они пересекаются на изображении головы Христа, ледает его фигуру еще более значительной, центральной, подчеркивающей особое место главного героя картины,...

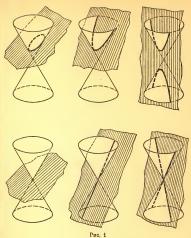
Однако от первых шагов в создании теории перспективы до того времени, когда эта теория оформилась в сцепиальную науку — начертательную геометрию, прошло

триста лет. Почему?

То, что нужно для живописи, быстро стало постоянием каждого грамотного художника. То же, что нужно для инженеров, конструкторов, строителей, еще не имело постаточного количества потребителей: в XVI веке требования техники были ограниченными и нужды в точном техническом черчении и тем более в его теоретическом обосновании не было. Это одна сторона вопроса, но есть и еще одна, более тонкая и глубокая. Художники эпохи Возрождения не могли даже и догадываться о том, сколь общи и значительны илеи и закономерности, заложенные в учении о перспективе. Понять значительность этих илей, полвергнуть эти закономерности более глубокому анализу полжен был человек, который сумел бы сочетать в себе инженерные знания с талантом математика и способностью к смелым обобщениям, способностью отказаться от традиционных представлений, способностью выстунить с идеями, противоречащими традициям.

Первый (следовательно, самый трудный) шаг был спелан в 1639 году архитектором Жираром Дезаргом (1591-1661). Он опубликовал брошюру с длинным по обычаю того времени, но очень любопытным названием: «Черновой набросок попытки разобраться в том, что получается при пересечении конуса плоскостью». На первый взглял разбираться здесь не в чем; еще в III веке до пашей эры Аполлоний установил, что при пересечении кругового конуса плоскостью могут получиться (рис. 1) либо аллипс (в частности, окружность), либо парабола, либо гипербола, либо одна точка (вершина конуса), либо одна прямая (образующая), либо две прямые, проходящие через эту вершину. Этих шести «либо» достаточно. Последние трине совсем интересны, остальные три — любопытны, но их свойства уже основательно изучены. В чем же тут разбираться и стоит ли?

Оказывается, стоит! Ибо «Черновой набросок...» сыграл огромную роль в создании и развитии новой геометрип.



Еще говоря о перспективе, мы отметили необычную ситуацию, связанцую с параллельными прямыми: изображение имело точку пересечения. Дезарг решается на очень простой и именно в простоте своей и необычный шаг: он предлагает считать эти точки пересечения изображениями (проекциями) «бесконечно удаленных» точек. в которых «пересекаются» параллельные прямые (рис. 2; точке Т' плоскости в соответствует бесконечно удаленная точка Т плоскости а). Более того, он предлагает счи-

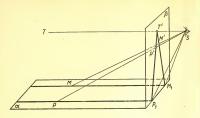


Рис. 2

тать бесконечно удаленные точки прямых равноправными со всеми остальными) точками. Говоря более современным языком, Дезарт дополняет енклидово пространство новыми элементами: несобственными (бесконечно удаленными) точками, а также еще и плоскостью, на которой лежат все несобственные точки, — несобственной плоскостью.

Насколько плодотворной оказалась эта идея, мы увыдим дальше, а нока заметим, что удивляться этому шату читатель не должен. Подобного рода «песожидалные» шати выполняются даже в школьной математике. Достаточно вспомнить решение уравнения $\alpha x = b$. В области целых чисел оно разрешено лишь ири b, кратном a. Но, введя дрофи, мы синмаем это ограничение.

Две прямые, лежащие в одной и той же плоскости, у Евклида пересекаются, если опи не параллельны У Дезарга две прямые одной плоскости всегда пересекаются. Ограничений пикаких. Значит, ббльшая общность, значит, ббльшая область применения, значит, новое пространство охватывает «старое» евклидово примерно так же, как множество рациональных чисел включает в себя множество чисел целых.

Это «дополненное» евклидово пространство и служит хорошей моделью того нового пространства, которое ввел Дезарг и которое в наше время называется проектив-

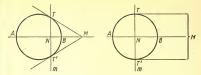


Рис. 3

ным пространством. Геометрия это простанства, нааввается проективной геометрией, и будет основным объектом нашего виимания в дальнейшем. Название «проективная» подчеркивает, что идеи новой геометрии возник-

ли при изучении операции проектирования.

Но Дезарг не только ввел в рассмотрение проективное пространство, но сделал и следующий важный шаг: он нашел простейшую величину, которая сохраняется при проектировании и является таким же основным понятием проективной геометрии, как расстояние между лвумя точками в геометрии Евклида, — так называемое сложное отношение. Этот шаг основывается на весьмя простой илее. Суть ее состоит в следующем. Вернемся к рисунку 1. Среди сечений конуса самым простым является круг. Дезарг попытался выделить те свойства круга, которые сохраняются для всех конических сечений, коль скоро эти последние являются центральными проекциями круга. Надо будет только помнить, что изменяется при проектировании (это знали еще художники Возрождения), ачто остается неизменным (тут некоторые вопросы еще нуждаются в уточнении).

Вот, например, одно на свойств круга и связанных с инм точем и линий, навестное еще древним грекам и распространенное Дезаргом на все конические сечения, Пусть в некоторой плоскости имеется окружность и том ка М вне ес (рис. 3). Из этой точки (даже если она бесконечно удалена) можно провести две касательные (в последнем случае — параллельные). Точки касания определяют единственную прямую т. Или по-другому. Имеется окружность и просектающая ее прамяя. Через точки поресечения окружности и секущей можно провести две масагасьные. Они нересекутся в некоторой точке М (может быть, в бесконечно удаленной). Договоримся в этой ситуации называть точку. М намеемы примой м. дирамую м. — полядой точки. М. Черев полно и центр окружности проведем примую. Она пересечет окружность в точках А и В, а поляру — в точке N. Таким образом, на этой прямой получател две пары точек: одна пара на окружност, а вторая — полно и точка на полярь. Оказывает-се, отношение длин отреска А и и NВ равно отношению длин отресков АМ и МВ. Этот факт можно записать в вине раввенства

$$\frac{|AN|}{|NB|} = \frac{|AM|}{|MB|}$$

или равносильного ему равенства

$$\frac{|AN|}{|NB|}:\frac{|AM|}{|MB|}=1.$$

Принято говорить, что точки N и M делят отрезок AB гармонически или что на прямой имеется гармоническая четверка точек.

Сделаем еще один шаг. Уберем с нашего чертежа окружность и поляру, оставия только их еследы» — саму прямую, точки 4 и В, полосоМ и точку N, т.е. оставия четверку точек на прямой. Вне этой прямой возьмем точку, которую будем считать центром проекции, а лучя, проходящае через центр и гармопическую четверку точек, будем называть гармопической четверкой лучей. Замачательно, что на любой другой прямой, пересекающей эти лучи, четверка новых точек — A', B', M' и N' — (пис. 4) слова будет гармопической:

Если на чертенее нег окружности и поля ры, то по евпешнему виду» трудно сообравать, тармоническая лог очетверка или нет. Придется цамерить четыре отреака, найти отношения |AM|:|NB| и |AM|:|MB| и сотпюшение отношений |AM|:|NB| и |AM|:|MB| и сотпюшение отношений, а то налицо гармоническая четверка. А если нет? Веды заказель илицо все разво получится. Назовые что сложном отношением четырох точек. Так вот оказывается, что сложном отношением четырох точек. Так вот оказывается, что сложном отношением четырох точек откраток сохраняется при центральном проектировании (см. рис. 4). Это можно доказать, выразыв длишы отрежном всерез сипуски углов-

при точке S и вспользун формулу площади треугольника. Очевидно, этот факт должен найтн (и найдет!) дальнейшее применение. А с чего все началось? С центрального проектирования круга!

Идеи Дезарга были настолько новы и оригинальны, что большинство его современников оказалось не в состоянии их воспринять, а



Рис. 4

судьба «Чернового наброска...», как и других сочинеинй Дезарге, была нечальна. Не понятая современниками, не принесшая ни успеха, ни хоть малой нявестности автору, брошера, изданняя всего в изгидесяти вкземилярах, печеала. Лишь через два столетии французский геометр и исторых геометрии М. Шаль нашел ее копию. Только тогда Деварга стали навывать создателем новой геометрии, творцом проективной геометрии, великим геометром.

Одним из немногих современников, понимавших Дезарга, был гениальный философ, родоначальник новой математики, создатель метода координат Рене Пекарт (1596-1650). Его методом были сравнительно легко решены многие трудные и даже «неразрешимые» запачи. сформулированные еще древними. Естественно, большинство геометров XVII-XVIII веков работало методом Декарта. Но не все! В 1640 году - и опять тиражом 50 экземпляров — было напечатано «Эссе! о конических сечениях» (одна страница!). Оно содержало три определения, три леммы и несколько теорем, доказательство которых в тексте не приводилось. Автору, укрывшемуся за скромными инициалами В. П., еще не было семнадцати лет. К сожалению, доказательства юного автора так и остались неопубликованными. Ныне его имя - Блез Паскаль - известно каждому школьнику из учебника физики.

¹ Слово «эссе» употребляется (в заглавнях!) и до сих пор. Ово означает «размышления, рассуждения», хотя буквальный перевод его: «опыт».



Блез Паскаль

Уже в эссе сопержится то. что гарантировало Паскалю бессмертие, а именно лемма 1. известная теперь как теорема Паскаля. Мы еще вернемся к ее содержанию, а сейчас отметим пругое место из вссе. Паскаль пишет: «... г-н Дезарг из Лиона - один из ведиких умов настоящего времени и из наиболее искусных в математике. в том числе в конических сечениях, сочинения которого по этому предмету хотя и немногочисленны, но широко свидетельствуют о сказанном для тех, кто пожелал их уразуметь. И я с готовностью признаю.

что тем немногим, что нашел по этому предмету, я обязан его сочинениям и что я старался, насколько мог, следовать его методу в этом вопросе...».

Гений сразу «уразумел» гения, остальным же пришлось подождать еще полтора столетия...

То, что бизопа, почти мальчик, сделал крупное открытие в науке, кажется поразительным. Но еще более поразительно, как маленький Паскаль открыл для себя науку. Его отец, невестный математик Этьен Паскаль, на вопрос сыва, что такое геометрия, ответил: Чеометрия есть наука, двощая средство правильно чертить фируы и находить отношения, существующие между этими фигурамив. Двенадцатилетний мыслитель стал думать над этим определением, рисовать отреаки прямых, называя их палками, и круги, называя их кольцами, составлять ав них фигуры, научать свойства и незаметно добрался до теоремы о сумме углов треугольника. Узнав об этом отец дал сыну «Начала» Евклида, которые мальчик, каучил, не задав ило одного вопроса.

Мальчик Паскаль быстро и легко овладел геометрией Евклида. Юноша Паскаль шагнул вслед за Дезаргом вперел.

Глава вторая

ГЕОМЕТР ИЗ РУССКОГО ПЛЕНА...

О течественная война 1812—1814 годов обычно вызавает в нашем сознании страницы ейбины и
мирав, посвященные битве при Бородино, или строки пермонтопского стихотворения. И как-го забывается, что
была еще и оборона Смоленска, и переправа через Березину, и взятие Парима. Была и блестящая победа при
селе Красном в ноябре 1812 года, когда почти полоянна
наполеоновской армии попала в русский плен. Конечно,
один из плениях — офицер инженерного корпуса Кан Виктор Понселе — едва ли мог радоваться и самому факту дленения, и перспективе прожить в каком-то неедомом
Саратове неопределенное время (потом оказалось — пятвадцать месяцев). Но он понимал, что для него война
окончена, что, может быть, снова удастся заняться любимым делом.

А любимым делом выпускника знаменитой Политехнической школы была наука, и из плена он привез на родину записки по геометрии, ставшие основой для вышедшего в 1822 голу «Трактата о проективных свойствах

фигур».

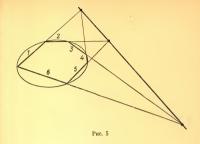
О каких свойствах идет речь? Хорошо известно, что пространства, изучая некоторые свойства окружающего нас пространства, отбрасывает, как несущественные, не представляющие интереса, другие свойства. Например, изучается квадрат. Реальные квадраты, например, поля шахматной доски, имеют тот или иной цвет. Геометра это свойство не интересует. Опо — не геометрическое. Опрассматривает квадрат, не имеющий цвета, нисколько не

беспоковсь о том, что в природе таковых существовать не может. Напротив, узнав какое-то свойство «беспретного» квадрата, он немедиенно распространяет это свойство на все квадраты — и черные, и желтые. Геометру важно, что это свойство сохраниется при любом изменении

окраски. Почему же не пойти дальше и не начать рассматривать свойства, которые сохраняются при других изменениях или преобразованиях предмета, например при проектировании? Правда, при этом придется отбросить много привычного. Например, есть такое свойство - конгруэнтность углов. Его придется отбросить, этот «цвет» нам не нужен, это своиство не «проективно», т.е. не сохраняется при проектировании. Как быть с перпендикулярностью? Нет никакой перпендикулярности: она не является проективным свойством — вспомним еще раз «Тайную вечерю». Но, значит, нет и прямоугольников? И квадратов? А как же быть с диагоналями ромба, которые взаимно перпендикулярны и делят углы ромба пополам? Нет этой теоремы, хуже того, нет и самого ромба, так как нет и равенства отрезков. - этот «пвет» нам тоже не нужен. Конечно, и теорема Пифагора не является проективной. Теперь, наверное, читатель усомнится в необходимости изучать такую геометрию, в которой, кажется, вообще уже ничего содержательного не осталось,

Осталосы Более того, в этой новой «проективной» геометрии остались многие глубокие и излициые факты. Осталось сложное отношение четырех точек на прямой, осталась гармоническая четверка. Осталась и замечательная тебо

Вишем в любое коническое сечепие (для проектывпой геометрии разинцы между цими шет) произвольный шестнугольник (см. рис. 5, на котором сторовы занумеровани). Продолжим теперь до пересечения первую и четвертую, вторую и штуго, третью и шестую стороны. Получениме прямые обзательно пересемугся, ибо параллельных в проективной геометрив нет. Итак, мы миеем три точки пересечения трех пар прямых. Вообще говоря, три произвольные точки плоскости не лежат на одной прямой, но эти тря — лежат. В этом и заключается теорема Пасклал. Если теперь проектировать колическое сечение вместе с шестнугольником, с точками пересчения его сторон и с прямой, проходящей черев эти три



точки (ее неальвают паскалевой примой), на другую плоскость, то, как бы не ваменялось коническое сечение в вся эта конфитурация, указанные три точки все равно будут лежать на одной прямой. Теорема Паскаля— проективная теорема

Понселе отчетливо попимал, что задача заключается в выделении проективных свойств фигур в особый класс, и первым приступил к систематическому изучению этих свойств.

Изучение новых свойств потребовало и создания повых методов. Для того чтобы рассмаать хотя бы об одном из этих методов, обратимся к наящной главе геометрии Евклида — главе о правильных многогранниках. Возымем самый простой из них — теграарр. У теграара имеется четыре грани и четыре вершины. Попробуем замешать каждую вершану (точку) плосмостью, паралленыной противоположной грани. Получится новый тетраарр. Есля же заменить у дапиног теграарра каждую граны (плоскость) ее центром (гочкой) и соединить эти точки, то мы получим еще один теграарр. Расскотрим теперь муб. У него восемь вершин и шесть граней. Есля заменить ми — октаздр. Заменим каждую грань куба точкой — центром грани. Соединим эти точки. Получится новый октаздр. Что интересного в этих примерах? Всюду замена точки на плоскость (пли наоборот) давала новое тело, как-то родственное исходному. К сожалению, построения в пространстве представлиют некоторые трудности. Попробуем найти аналогичные построения, аналогичную чродственность на плоскости.

Конечно, раз речь пойдет о плоскости, то интересовать нас будет не пара «точка — плоскость», а пара «точка — примая». Тле можно осуществить такие замены? Общензвестно, что «через две различные точки можно провести едипственную поимую».

Попробуем здесь произвести замену «точка — прямая». Получается: «Через две различные прямые можно провес-

ти единственную точку». Последняя фраза звучит плохо, но понять ее нетрудно: две прямые пересекаются (всегда, ибо параллельность не проективное свойство!) в единственной точке. Чтобы улучшить эту и апалогичные фразы, геометры ввели термин чиндентирсть». Когда товорят, что прямая и точка инициентим, то понимог, что-точка лежит на прямой и что прямая проходит через точку. Теперь можно сказать так:

Две различные точки инцидентны единственной прямой. Две различные прямые инцидентны единственной точке.

В качестве еще одного примера возьмем теорему Паскаля, (ас. рис. 5). Сформулируем ее так: «Пуоть точки I, 2, 3, 4, 5, δ инцидентны коническому сечению. Тогда точки, инцидентные прямым I2 и 45, 28 и 56, 34 и 61, инцидентнае одной и 68 е 68 м. Ми надеемеся, ито читатель собразыл, как понимать обозначение «прямая I2» (читать следует: «прямая одни дава, а не прямая спецацить»).

Заменим в теореже Паскали слово «точка» словом «прямая» и слово «прямая» словом «точка». Получки следующее предложение: «Пусть прямые 1, 2, 3, 4, 5, 6 инцидентны коническому сечению. Тогда прямые, инцидентны коническому сечению. Тогда прямые, инцидентно коточкам 12 и 45, 23 и 56, 34 и 61, инцидентны одной и той же точкам 12 и 45, 23 и 56, 34 и 61, инцидентна кривой» означает касапие (рис. 6)

Теперь задумаемся над этой новой теоремой. Она

содержит совершению иовое свойство конпческого сечения, доказанное в 1806 году выпускником Политехнической школы И. Бравшоном. Понесле установял, что теорему Брианшона вообще не надо доказывать, если доказать так называемый принции довойственности: «на каждого проективного предложения относительно точек и прямых на плоскости может быть получено второе предлож



Рис. 6

быть получено второе предложение путем замены слова «точка» словом «прямая» и наоборот».

Итак, Понселе выделил «проективные» свойства геометрических фигур и указал на замечательный инструмент их изучения, порожденный внутренней структурой проективного пространства, — на «принцип двойственности». Тенерь стала ясной область исследования новой теометрии — проективные свойства фигур. Но не Понселе суждено было развивать открытую им новую геометрию ... Как в пальнейшем сложивась сухьба Понселе? Переп

нак в дальнением сложилась судьов поиселе: перед нами сейчас две воможности — или изложить биографию ученого, как говорят школьники, своими словами, или же прибегнуть к цитате. Мы вабираем второй путь и вовсе не по лености, а потому, что хотим как можно раныше познажомить читателя с одины за основных героев нашей кипти — немецким математиком Феликсом Клейном. Вот как оп описывает деятельность возвратившегося из длена Поиселе в «Лекциях о развитии математики в XIX столетив».

«...Мир снова вернул ему свободу. С 1815 года он раобщественная деятельность, однако, все больше и больше поглощала его силы, отвлекая от любимых проблем чвстой науки. Против своё воли, уступая желанию Араго, как он говорил поэже, стал он в том же Метце професом гранирам своей родины он посвятил себя изучению чужих стран; особенно важной представлялась ему расцветавшая в ту пору промыщленная жизнь Англии. Хотя в 1826 году он опубликовал свой «Курс механики», по вскоре организационные и педагогические задачи совеем поглоорганизационные и педагогические задачи совеем поглоорганизационные и педагогические задачи совеем погло-



Жан Виктор Поиселе

тили его. Начиная с 1835 года он занимал высшие военные полжности в Париже, был членом Комитета обороны и наряпу с этим с 1838 по 1848 год профессором физической и прикладной механики в Сорбонне, а затем начальником Политехнической школы. Его высокое положение дало ему возможность стать в 1851 году представителем Франции на цервой всемирной выставке в Лондоне председателем жюри; участвовал также в подготовке парижской всемирной выставки 1855 года. Трагедия его жизни заключается в том, что столь одаренный человек считал, что

он не ммел права отдаваться своему истинному призвынию. Уже стариком, выпуская в 1864—1866 годах новое издание своего «Трактата», он горько жаловался на судьбу, которая заставила его совершенно оставить своя плобимые запатия в лишила воможности добиться должного признания своих работ. Старый конфликт между wita activas (жизныю действенной») и evita contemplativa» (жизнью созерцательной») внее диссонанс в конец его жизни. Понесен умер в 1867 году.»

... Мы еще встретимся с Феликсом Клейном. Но мы прощаемся с имопером проективной геометрии Поиселе. Труды плонеров имеют непреходищую ценность, но полызуются ими только непосредственные продолжатели и всторики надуки. Ибо первое изложение не бымает (да и ие

может быть) лучшим...

Глава третья

УЧЕНЫЙ БЕЗ ОБРАЗОВАНИЯ

18 марта 1796 года в семье швейцарского крестьянина в маленьком городке Уцендорфе недалеко
от Берна родился Якоб Пітейнер, Живы его ничем не отличалась от живни его товарищей — плуг, серп, хлев.
Образование? Позднее оп сам говоры, это к девятнадщати
годам он едва умел писать, а уж о «светском воспитания
и говорить не приодится. Много лет спустя это принесло
профессору Штейнеру немало неприятностей. По мнению
прусских профессоров, этот «выскочка» был слишком
груб и неотессан.

Ив круга сверстников Якоба выделяли лишь повышеная любознательность, превосходное знание эмпирической астропомии (он ночи напролет наблюдал за звездным небом), умение довольно бойко считать в уме да еще желание стать учителем. Отцу Якоба вовсе не хотелось терять работника, и это желание, наверное, так и осталось бы несывыпыхся, если бы не вмешательство Песталопци.

Один на основателей теории начального обучения шейцарец создатель теории развивающего обучения шейцарец Иоган Генрих Песталоции руководил тогда в Ивердоне своеобразной школой-интернатом, где готовились учителя начальной школы и где он проверял свои педагогическае иден. Воспитанников интерната собирали по всей стране, нередко и из необеспечениях семей. По рекомендации одного из своих помощников, заметявшего любовнательного и настойчивого юношу, Песталоции приимл Штейнера после месяца испытательного срока на бесплатное обучение.

В педагогической системе Песталоции математика занимала особое место. Он считал, что обучать нало так. чтобы ученик под руководством наставников добирался до всего своим умом, опираясь на наглядные представления и опыт. Все должно быть открыто, понято, проработано самим учащимся. Конечно, такая система формирует довольно прочные знания, но объем их по отношению к затраченному времени оказывается очень небольшим. Штейнер впоследствии вспоминал о школе Песталоппи: «... математические начки преподавались больше ради методы их, а не в их объективном систематическом объеме... Применявшаяся в заведении Песталоции метола давала мне, как ученику этого заведения, повод изыскивать для установленных при преподавании предложений возможно более глубокие основания, чем те, которые устанавливали мои тогдашние учителя. И мне это часто удавалось, так что учителя предпочитали мои доказательства своим; благодаря этому после полуторагодичного пребывания моего в этом заведении мне решились доверить преподавание математики».

За полтора года юноша догнал своих учителей и стал в один ряд с ними! Естественно, что возбужденный живым интересом к науке и почувствовавший потребность систематического изучения математики, Штейнер оставил

Ивердон и поступил в университет.

Первые паучиные статьи он опубликовал в 1826 году, Одновременно Штейнер работал над капитальным сочинением «Систематическое развитие зависимости геометрических образов одного от другого». Постепенно его надуимы услехи получают всеобщее признание. О его работах появляются прекрасиме отзывы крупных ученых, он получает завине профессора, Кенигобергский университет присваняет ему степень доктора философии (степени доктора математики тогда еще не существовало), а 1834 году его пябирают в члены Академии наук. Стремительный взяет малограмотного крестьянния к академическим высотам погребовал колоссального напряжения сыл и дорого обощелся Штейнеру. В конце концов он тяжело заболел и в апреле 1863 года скончался.

Необычность жизненного пути Штейнера сказалась и в его творческом развитии. Он все постиг сам, на нем

не висел груз теорий и заблуждений предшественников. И в то же время, не имея хорошей систематической подготовки, не зная в достаточной достижений не только предшественников, но - и это особенно важно - современников, а в конце жизни демонстративно пренебрегая ими, он прошел мимо весьма важных аспектов своих теорий смог полностью решить задачи, которые наметил с гениальной прозорливостью... Из частей упомянутой выше книги с длинным названием он написал только одну (она вышла в



Якоб Штейнер

свет в 1832 году в Берлине), обеспечившую ему бессмертие.

С самоуверенностью, часто свойственной ученым, недостаточно знающим историю науки, но обладающим острым и критическим умом, Штейнер так охарактеризовал цель своего основного труда: «Предлагаемое произведение пытается вскрыть тот механизм, которым связаны друг с другом разнообразнейшие явления в пространстве. Существует ограниченное количество весьма простых основных соотношений, выражающих ту схему, по которой основная масса предложений развивается последовательно и без всяких затруднений. Посредством надлежащего усвоения этих немногих основных соотношений делаешься госполином всего предмета; порядок заступает место хаоса, и видишь, как все части естественно опираются друг на друга, располагаются в прекрасном порядке и соединяются в удачно отграниченные группы. Таким образом, удается овладеть теми элементами, из которых исходит природа, и с возможной экономией и простейшим образом придать фигурам несчетное множество свойств».

Что и говорить, поставлена величественная задача. Правда, получается, что Дезарг и Попселе, не говоря уж о многих других ученых, лишь создали хаос, в котором Штейнер берется навести порялок. И сам Штейнер об

этом объявляет!

Что ж, простим ученому этот педостаток скромности и вместе с ним посмотрим, как можно навести порядок в хаосе.

Выясним прежде веего, в чем же можно увидеть хаос? Ведь обмино математики подчеркнавают, сколь стройно и красиво здание евклидовой геометрии, как последовательно и изращио выстроены этажи, как прочен цемено доказательств, скреплиющий факты. И вот, на тебе — хаос! И тем не менее Штейнер прав. В евклидовой теметрии есть немало странного, только обычно этих странностей не замечают либо в силу привычек и традиций (у Штейнера их не было), либо по лености мысли (ее-то у

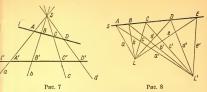
Штейнера и подавно не могло быть!).

Вот одна из таких странностей. До сих пор в школьном курсе математики гипербола появляется (в алгебре, а не в геометрии!) как график обратной пропорциональности. Парабола изучается тоже как график - график квапратного трехудена. А об эдлипсе если и говорят, то главным образом в связи с законами Кеплера. Итак, геометрическим фигурам, хорошо известным еще древним грекам, не находится места в школьном курсе геометрии. И в то же время каждому ясно, что рисунок 1 с сечениями конуса понятнее и убедительнее любых вычислений. Не случайно же эллипс, гипербола, парабола и окружность с проективной точки эрения — одно и то же. Полжно быть что-то, «с возможной зкопомией и простейшим образом придающее фигурам несчетное множество свойств», полжен существовать способ образования этих фигур, свободный и от формул, и от трехмерного пространства!

Попробуем вместе со Штейпером еспетоватически развить зависимость геометрических образов одного от другого». Начать надо, естественно, с самого простото — с точек и прямых. Простейшая связь между ними — перспектива. Она приводит в соответствие точкам A, B, C, D... одной прямой (I) точки A', B', C', D'... другой (I'), а также и чуок помым x, a, a, c, d... с пентром в точке S (оис. T).

Заменим теперь прямую l точкой L, прямую l' точкой L', точку S прямой s, точки A, B, C, D... п A', B', C', D'... прямыми a, b, c, d... и a', b', c', d'..., как это сделано на рисунке 8, τ . е. применим принцип двойственности.

В первом случае два точечных ряда приведены в соответствие при помощи пучка прямых. Во втором — два



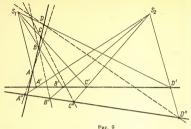
пучка прямых приведены в соответствие при помощи точечного ряда. Оба соответствия называются перспективными и обозначаются так:

$$ABCD \dots \overline{\overline{\bigwedge}} A'B'C'D' \dots$$
, $abcd \dots \overline{\overline{\bigwedge}} a'b'c'd' \dots$

Сами точечные ряды и пучки прямых (уже не просто точки и прямые, а ряды и пучки!) мы будем, следуя Штейнеру, называть «образами первой ступени», — это ведь, действительно, первое, что получено из точек и прямых.

Какими свойствами обладает перспективное соответствен (нам это надо знать, так как мы собираемся широко вы пользоваться)? Перспективное соответствие является отношением между объектами, а в математике, говоря об отношениях, объячию интересуются тремя свойствами: рефлексивностью, симметрией и транвитивностью. Например, отношение равенства чисст рефлексивно (x = x), симметрично (ссли x = y), то y = x) и транзитивно (ссли x = y) и y = x, y = x и y = x и y = x, y = x и y

(если x=y и y=z, то x=z). Персиентивное соответствие, очевидио, симметрично. Что касается рефлексивности, то о ней здесь можно говорить только формально: сситать любой ряд (цучок) персиентивным самому себе. А как обстоит дело с транзитивностью? Иначе говоря, можно ли утверждать, что есля (рис. 9) $ABCD.... \Bar{\wedge} A''B''C'D'...$ л A'B''C'D'... дегко проврить, что не: прямые AA'', BB'', CC'' и DD'' в общем случае не перосскугся в одной и той же точке, т.е. при комнозиция двух персиентивных соответствий новее соотнозиция двух персиентивноствительностветствий новее соотнозиция двух персиентивностветстви нестранивностветствительн



ветствие не будет перспективным. Но так как арифметическое равенство транзитивно, то сложное отношение четверки точек сохранится! Значит, хотя перспектива и не сохранилась, все же ряды АВСО... и А"В"С"О"... сохранили какие-то «родственные» связи. Таким образом. рялы, полученные в результате нескольких последовательных перспектив, сохраняют некоторое проективное свойство - неизменность (инвариантность) сложного отношения.

Поэтому мы можем ввести такое определение: взаимнооднозначное соответствие двух точечных рядов называется проективным, если сложные отношения любых соответствующих четверок точек равны. Мы будем кратко писать:

$$ABCDE... \overline{\wedge} A'B'C'D'E'...$$

В соответствии с определением эта запись и означает, что для любых соответствующих четверок точек LMNP н L'M'N'P', принадлежащих рядам ABCDE... и A'B'C' D'E'... , имеет место равенство

$$\frac{\lfloor LN \rfloor}{\lfloor NM \rfloor} : \frac{\lfloor LP \rfloor}{\lfloor PM \rfloor} = \frac{\lfloor L'N' \rfloor}{\lfloor N'M' \rfloor} : \frac{\lfloor L'P' \rfloor}{\lfloor P'M' \rfloor} \; .$$

Последнее равенство можно записать короче, если ввести такое обозначение сложного отношения:

$$\frac{\mid AC\mid}{\mid CB\mid}:\frac{\mid AD\mid}{\mid DB\mid}=(AB;\ CD).$$

Мы получили равенство, определяющее проективность точечных рядов:

$$(LM; NP) = (L'M'; N'P').$$

Так как это условие всегда выполняется для перспективы, то перспективное соответствие является частным случаем проективного.

Читатель по принципу двойственности легко распространит определение проективности рядов точек вместе с относящимися к нему равенствами и на пучки прямых. На рисунке 9 проективное соответствие ABCD... $\overline{\Lambda}$

 $\overline{\wedge}A''B''\overline{C''}D''\dots$ было получено при помощи двух заранее заданных перспектив: $ABCD\dots\overline{\wedge}A'B'C'D'\dots$ ц нее заданных перспектив: $ABCD\dots\overline{\wedge}A'B'C'D'\dots$ ц два проективных ряда $ABCD\dots$ и $A''B''C'D'\dots$ причем «связывающего» их ряда $A''B'C'D'\dots$ и точек S_1 и S_2 почему-льбо нет. Можно ли в этом случае найти перспективы, переводящие один ряд в другой? И если можно, то как? И сколько их по понадобителу

Для ответа на эти вопросы нам придется проделать некоторые интересные построения. Они не слояны, но требуют аккуратности и внимательности. Вы доставите нам, авторам, и себе удовольствие, если выполните эти

построения сами.

Итак, возъмем прямую p и на ней точки A, B, C и D. Измерим длины отрезков AC, CB, AD и DB. Подсчитаем сложное отношение $(AB;\ CD)$. Полученное число обозначим q. Итак,

$$(AB; CD) = \frac{|AC|}{|CB|} : \frac{|AD|}{|DB|} = q.$$

Возьмем другую прямую p' и на ней три точки A', B', C' (рис. 10). Проведем прямую через точки A и A' и а этой прямой выберем произвольные точки S_1 и S_2 которые объявим центрами искомых перспектив. Проведем пря

¹ Порядок, в котором записаны точки в выражении (AB; CD), вмеет существенное значение; его нельзя менять произвольно!



мые S_1B и S_2B' и точку их пересечения обозначим Во. Затем провелем прямые S.C. и S_2C' . Они пересекутся в точке C_0 . Точки B_0 и C_0 определят прямую и, ее мы назовем осью перспективы. Есди теперь провести прямую S,D, то ее пересечение с осью перспективы даст точку D_{a} . причем ясно, что по свойству перспективы $(A_0B_0; C_2D_0) =$

=q. Соединим теперь точку D_0 с точкой S_2 . На прямой p'появилась точка \hat{D}' . Сложные отношения (A'B'; C'D')и (АоВа: СоДо) равны. Следовательно, равны и сложные отношения (AB; CD) и (A'B'; C'D') (транзитивность!). Пальше построение можно было бы вести так: на прямой р взять пятую точку E и, проведя S_1E , отметив E_0 , соединив E_0 с S_2 , получить пятую точку E' на прямой p'. Очевидно, $(AB; CE) = (A_0B_0; C_0E_0) = (A'B'; C'E').$ Продолжая в том же духе, мы получим один проективный ряд из другого двумя перспективами. Мы полностью ответили на все вонросы!

Попутно отметим еще одну немаловажную деталь. Если бы мы взяли и на первой прямой только три точки, то установить проективное соответствие нам бы все равно удалось. А если взять не три пары точек, а только две (по пве точки на каждой прямой)? Сразу видно, что прямую АА' и пентры проекций еще можно построить, но ось перспективы не булет определена, так как точка В. получится, а точка Со - нет. Напрашивается вывод: для задания проективного соответствия двух точечных рядов необходимо иметь три пары соответственных точек (по три точки на каждой прямой). Мы вернемся к этому факту в пятой главе, а сейчас вновь обратимся к рассуждениям Штейнера.

Мы убелились, что прямые, соединяющие соответственные точки двух проективных, но не перспективных рядов (прямые АА", ВВ", СС", DD" ... на рисунке 9), не пересекаются в одной и той же точке. На «двойственном языке» это прозвучит так: точки пересечения соответственных прямых двух проективных, но не перспективных пучков не лежат на одной и той же прямой. Да, но как расположены эти точки? Вот соответствующее построение (рис. 11). Точки расположились на какой-то кривой. Можно показать, что эта кривая пересекается с любой прямой не более чем в двух точках. Такие кривые называются криемы (так как в

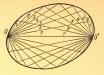


Рис. 11

авалитической геометрии Декарта они задаются уравненнями второй степени. Там же доказывается, что такими уравненнями задаются гипением случаем которого является окружность). Мы получили, таким образом, едицый способ построения всех кривых второго порядка, способ совершение сетественный, подтверждающий содинаковость» этих кривых с точки врешия проективной геометрии и не пуклающийся и в привлечении алгебры, на в использовании пространственной фигуры — конуса.

Двойственное построение — соединение соответствующих точек двух проективных точечных рядов прямыми

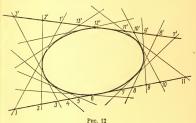


РИС. 1

(рис. 12) — дает совокупность прямых, которые «огибают» (т.е. каждая касается в одной точке) некоторую кривую, называемую обычно «кривой второго класса». Что представляют собой такие кривые? Логически возможны две ситуации: либо это какие-то новые, никогда раньше нам не встречавшиеся кривые, либо это старые знакомые, т.е. кривые второго порядка. Одним из замечательнейших результатов проективной геометрии как раз и было установление того факта, что кривая второго класса является одновременно кривой второго порядка и ничем другим.

Но верпемся к Штейнеру. Какое величественное, чисто геометрическое здание представлялось ему! Вот на основе его простейших элементов в образцовом порядке выстраиваются все теоремы Дезарга, Паскаля и Понселе о кривых второго порядка; вот в пространстве из двух пучков плоскостей строятся поверхности второго порядка: вот возникают кривые третьего порядка и третьего класса (здесь это уже не одно и то же!)... И пет границ пля пальнейшего полета мысли...

...И ничего этого Штейнер не следал. И не только из-за старости и болезней. Главной помехой оказалась недостаточность контактов с другими учеными - след-

ствие его необыкновенной биографии.

В заключение мы приведем еще одну страничку математической биографии Штейнера. Он был хорошо знаком с книгой Л. Маскерони «Геометрия пиркуля». В ней покавано, что любое построение, выполнимое с помощью пиркуля и линейки, может быть выполнено с помощью одного только циркуля. А в проективной геометрии такого инструмента нет, есть только линейка. И в 1833 году была опубликована небольшая книжка Штейнера «Геометрические построения, выполняемые с помощью прямой линии и неподвижного круга». По существу эта книжка посвящена доказательству одного утверждения: если на плоскости имеется всего одна вычерченная окружность, то можно, обходясь только линейкой, выполнить все те построения, которые выполнимы при помощи циркуля и линейки. Этот факт имеет большое теоретическое и практическое значение и издагается почти во всех руководствах по элементарной геометрии.

Глава четвертая

ПАРИЖСКИЕ НРАВЫ

Фанцузы, родившиеся в 90-х годах XVIII века, се блистательного могильщика — императора. Создатель начертательной геометрии, Моиж, в годы революции занимался и наукой и политиков, Попселе сталученым в плену, а верпувшись на родину, сделался государетвенным деятелем. Но ученые следующего поколения были другими. Другим был и родившийся в 1793 году Мишель Шаль. Окончив Политехническую школу, оп переселился в провинциальный Шартр, городок, известный лишь древним собером и текстильными фабриками, занялся банковской деятельностью и использовал свои невахрядные способности преиде всего для того, чтобы нажить приличное состояние.

Но банкира влекла к себе геометрия. Чтобы как-то удовлетворить тигу к науке (преподавать в Шартре быз некому, говорить о геометрии не с кам), чтобы не отвыкнуть от нее, Шаль начал собирать и изучать книги и рукописи по геометрии. Он стал одини из первых в науке и первым в геометрии коллекивонером манусковитов и и первым в теометрии коллекивонером манусковитов и

первым настоящим историком геометрии.

Однако, плати не задумывансь большие деньги за каждую старую рукопись. Шаль пеизбекню должен был стать жертвой жуликов. В течение трех лет он поражал мир публикациями из приобретенной им коллекции автографов. Спачала сообщении солидного ученого не вызывали инкаких сомнений. Но когда появилось списьмо Елеза Паскала Роберту Бойлов, из которого следовало, следовало, которого следовало, на



Мишель Шаль

что Паскаль установил закон всемирного тяготения, по крайней мере, за тридцать лет до Ньютона, англичане вступились за честь отечественной науки. Шаль сумел защититься. Однако после категорического заявления комиссии Флорентийской Акалемии том, что опубликованное Шалем письмо Галилео Галилея является поппелкой, Шаль сладся и потребовал привлечь к суду того талантливого мошенника, который долгие годы поставлял ему «манускрипты».

В зале суда стоял неудержимый хохот, когда проку-

рор сообщил, что в коллекции имеются, например, письма Алексванда Манедонского к Аристотелю, породна Матомета к королю Оранции, Лауры к Петрарие и двяж Пуды и Мскарпотского к Марии Магдалине! Может быть, только характерная для парвижан любовь к юмору повволяла жужину отделаться сравнительно легким наказанием. А для академика Шаля это был лишь небольшой, хотя и весьма неприятияй знивод. Он дожил до глубокой старости в умер в 1850 году — совеем не так, как покопчивший самоубийством академик Астье-Рею, герой романа «Бессиртный», автор которого, Альфонс Доде, воспользовался историей с Шалем для создания острой сатиры на парижские правы.

Первым сочинением, принесшим Шалю прочную популярность в мире науки, был капитальный «Исторический обаор происхондения и развития геометрических методов», ваданный в Брюсселе в 1837 году. Этот обаор содержит первую подробную персопифицированеную историю геометрии. Впервые можно было узнать не только что докавало геометрами, по и как возаникали и развивались методы геометрического исследования. Уже в 1839 году «Обаор» был переведен на немецкий язык, а в 1871 году знаменитое (года еще голько возникшее) Московское математическое общество начало печатание «Обвова» на воческом языка.

Каждан из первых пяти глав книги Шали посвящена одной из зпох истории геометрии; двение греки, Паскаль и Дезарг, аналитическая геометрия Декарта, Нььото и Эйлер, Монки еновейшие методы геометрив. Каждая глава-эпоха разбита на несколько параграфов, посвященных творчеству отдельных геометров. Автор сознательно сохраняет позу нейтрального свидетель-легописа, так как он намереи в заключительной главе высказать те выводы о прошлом и будущем геометрии, к которым пришел сам и к которым — од убежден в этоми — не может не прийти всякий добросовестный и терпеливый читатель.

Шаль так и говорят: «...указанные нами методы рассены по мемуарам⁴, чтение которых может оказаться долгим и грудным по причине множества содержащихся в них новых результатов. В этом, я думаю, заключается настоящая причина невнимания к современной рациональной геометрии; вследствие весьма жалкого недоразумения думают, будто бы она представляет собой каос новых предложений, открытых случайно, не имеющих ин связи между собом, ин значения для сколько-нибудисущественного развития науки о пространстве. Стараясь устранить это недоразумение, мы сочли полезным собрать все частные и разрояненные предложения и вывести их из немногих наиболее общих истин, находящихся в соотношении с указанными нами методами...»

Шаль, как и Штейпер, говорит о хаосе. Только Штейнер имел в виду хаос старой геометрии, а Шаль беспокондся о невериом понимании новой. По существу же, говоря современным языком, мисль Шаля можно сфои мулировать так: только зная историческое развитие видей той или иной науки, можно изложить содержание это науки логически. Логическое изложение короче и ближе к практическому применению, но без знавия истории идей науку развивать невозможно. Это соотношене между историческим и логическим является краеугольным камием не только истории наук, но и основой теории их преподавания — фундаментом педагогики и частных методик.

В «Обзоре» Шаль сформулировал два общих принципа геометрии (фактически это принципы проективной

¹ Т. е. по большим научным статьям.



геометрии): прищии двойственности (мы уже знаем, что это такое) и припции гомографии. Последний термин происходит от греческих слов гомос» подобнай (помните, в школе авучалась гомотетия?) и «графо»— пишу, рисую. Он обозначает, по существу, проективное преобразование самого общего вида, т.е. преобразование, сохраниющее «линейность» (точка преобразуется в точку, (точка преобразуется в точку,

прямям—в прямую, плоскость— в плоскость) и являещеесл естественным обобщением перспективы. Шаль подчерка вает, что скловным и единственным иппариантом и относительно преобразования по принципу двойственности, и относительно гомографии является сложное отношение. Все это в общем-то не ново, но изложено общедоступно, следовательно, немедленно может быть продолжено! И Шаль продолжил!

Однако в отличие от Штейнера, всячески изгонявшего дух алгебры и вычислений из геометрии, Шаль широко использовал алгебранческие понятия, придавая им геометрическую окраску.

Чтобы разобраться в ходе рассуждений Шаля, рассмотрим сначала одну задачу, решенную еще Дезаргом; «Построить на прямой точку, которая образует гармоническую четверку с тремя данными». Дезарг провел следующее построение (рис. 13), в котором точки и прямые запумерованы в порядке их появления: точки 1, 2, 3 на прямой р даны сразу, через точку І проводятся пве произвольные прямые 4 и 5, затем через точку 2 — произвольная прямая 6, затем находятся точки 7 и 8 ее пересечения с прямыми 4 и 5, через каждую из этих точек и точку 3 проводятся прямые 9 и 10, получаются точки 11 и 12, через них проводится прямая 13, которая и пересекает исходную прямую р в точке 14. Дезарг доказал, что эта точка является искомой четвертой гармопической к точкам 1, 2 и 3. Напомним, что для гармонической четверки точек A, B, C, D всегда (AB; CD) = 1.

В проективной геометрии сложное отношение («отпошение отношений») — основной инвариант и, конечно, это отношение вовсе не обязательно должно равняться единице. Естественно попытаться обобщить задачу. Пусть, например, даны три точки А, В, С и надо найти такую точку D, чтобы

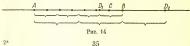
$$(AB; CD) = \frac{|AC|}{|CB|} : \frac{|AD|}{|DB|} = 2.$$

Ипаче говоря, надо найти такую точку D, чтобы, если |AC|:|CB|=q, то $|AD|:|DB|=rac{1}{2}q$. Например, на

рисунке 14 |AC| : |CB| = 6 (мы здесь просто измерили длины отрезков и нашли их отношение). Мы хотим найти такую точку D, чтобы |AD|:|DB|=3 (тогда будет (AB; CD) = 6:3 = 2 - нам ведь это и пужно в конечномитоге!). Нетрудно заметить, что и для точки D, имеем $|AD_1|:|D_1B|=3$, и для точки D_2 — тоже $|AD_2|:|D_2B|=$ = 3. Мы получили два решения. Иначе говоря, двум совершенно различным построениям соответствует одна и та же формула.

Различие, конечно, в расположении точек. Древние сказали бы так: «Точка D_4 — внутри отрезка AB, а точка D₂ — вне его». В проективной геометрии принято говорить, что пара точек C и D_1 не разделяет пару точек A и B (весь отрезок D_1C принадлежит отрезку AB), а пара точек D_2 и C разделяет пару A, B (отрезки AB и D_2C имеют только общую часть CB, по ни один из них не принадлежит другому целиком). Мы еще верпемся к этой картине и подробно поговорим о «разделенности» и «неразделенности», а пока, следуя Шалю, подумаем, как добиться того, чтобы при любом p (у нас было p=2) получилось единственное решение, как и при p=1.

Шаль предложил естественный выход, который легко понять современному школьнику, Следуя Шалю, зададим на прямой положительное направление и масштаб. При заданном масштабе и ориентации каждому отрезку АВ соответствует единственное число. Ну и что? Это делалось в алгебре и анализе задолго до Шаля: на обыч-



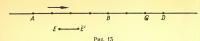


РИС. 13

ной числовой оси каждой точке ставилось в соответствие положительное или отрицательное число (координата) — как на термометре. Сама числовал ось обязательно имела изувевую точку — начало отсчета. Вот последней-то «мелочи» у Шаля пока и нет. Поэтому у пето речь вдет не точках, а об отреаках: каждому отреаку соответствует сдинственное число. Шаль предлагает обозначать это число теми же буквами, что и сам отреаок, и называть его япаправленным отреакомь. Например, на рисунке 15 AB = 4, BA = -4 и т.л.

Большая часть основного труда Шаля — «Руководство высшей геометрии» — и состоит в получении таких соотношений между направленными отрезками, которые
сохраняются (остаются инвариантными) при произволь-

ных изменениях ориентации и масштаба.

Простейшим из них является соотношение $AB = (-1) \cdot BA$ (здесь AB - число и умножать его на -1 имеет смысл), или AB = -BA (знак мингусь перед числом BA означает всего лишь умножение числа на мингус единицу), или

$$AB + BA = 0. (1)$$

Это соотношение верно для любых двух точек на прямой при любом масштабе и любой ориентации! Теперь мате-

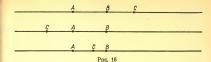
матик сказал бы: «инвариантное соотношение». А для любых трех точек Шаль формулирует следую-

щий результат.

Основная теорема: Если мы возьмем, в каком угодно порядке, три точки A, B, C на одной и той же прямой, то сумма трех последовательных отрежов AB, BC и CA всегда равна нулю:

$$AB + BC + CA = 0. (2)$$

Для доказательства Шаль проверяет это равенство для всех трех возможных расположений точки C соотносительно запанных A и B (рис. 16).



Вот эта-то основная теорема и получила наввание теоремы Шаль. Может покаваться странным, что имя столь знаменитого геометра присвоено такой простой теоремь. Но верь ведкий студент (т.е. булущий математик, физик, инженер, конструктор), начиная работать с направленными отрезками, обязательно произнесет его имя. И потому имя это навечно сохранитог в науке — самая высокая почесть для ученого, не сравнимая ни с какими пряжизнечимым и дремяями и дипломами.

Далее Шаль обобщает основную теорему в различных направлениях. Но главным для развития науки было открытие Шалем новых проективных теорем о сложных

отношениях четверок точек.

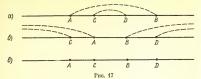
Вернемся к нашим построениям. Теперь, с учетом знаков отрезков, два построения точки D по трем точкам A, B, C п заданному сложному отношению (AB, CD) = 2 отличны друг от друга, т.е. задача становится вполие определенной. Е самом деле (см. рис. 4), мы теперь уже не можем записать, что $AD_2: D_2B = 3$, так как $AD_2 = 12$, а $D_2B = -4$. Значит, это отношение равио -3 и точка D_2 не дает решения задачи, ябо

$$(AB; CD_2) = \frac{AC}{CB} : \frac{AD_2}{D_2B} = 6 : (-3) = -2.$$

Точка же D_1 — искомая (и к тому же единственная!), ибо $AD_1: D_1B = 3$ и $(AB; CD_1) = 6:3 = 2$.

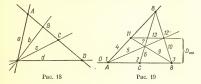
Штейнеру приходилось ликвидировать двузначность решения этой задачи, указывая каждый раз порядок, в котором располагаются точки, давище ее решение. В образцовом хозяйстве Штейнера это выглядело существенным пелостатком.

Правило знаков Шаля устраняло этот недостаток, Кроме того, знак сложного отношения приобретает те-



перь вполне отчетливый геометрический смысл. Прежде всего подчеркием, что проективная приямая заминуть она получается замиманием евклядовой прямой посредством несобственной точки. Поотому две точки A и B определяют на этой прямой два отределяют несобственную точку (будем обозначать его A в другой—не содержит (его будем обозначать A другой—не содержит (его будем обозначать A с B в A с B в A в A с B в мест одинаковые знаки (рис. 17, a, a, b). В противном случае (рис. 17, b) сложное отношение отрицательно. Принято говорить, что в первом случае пары точек A, B B C, D не разделяют, а во втором — разделяют друг поуга.

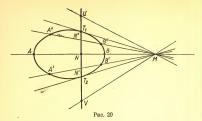
Наглядность отношения «разделять» и «не разделять» увеличивается при переходе к нучку прямых. Например, на рисунке 18 хоролю видно, что пара лучей c и d не разделяет пару лучей a и b, по пара лучей b и d разделяет нару лучей a и c. Но ведь то же самое имеет место и для перецективных этим лучам точек A, B, C C D



Ваметим еще, что гармоническая четверка точек всера осстоти въраздельнопих друг друга пар (та рисумс 13 ото пары I, 3 и 2, I4) и что теперь их сложное отношение паро считать равным минуе единице (а не просто съциппе, как это было до Шаля). Найдем еще четвертую гармоническую точку D для случая, когда точка C находится посредняе огреака AB. Повтория построения Деварга (советуем проделать это), увадим, что прямая IB станет параллельной прямой AB. Но для нас это теперь вовсе не исключительный случай: просто четвертая гармоническая точка стала несобственной (сточкая D_{∞} на рисумс 19, а отношение отреаков $AD_{\infty}: D_{\infty}B$ и сложное отношение $(AB; CD_{\infty})$ равным минуе спинице.

После ввеления правила знаков Шаля сложные отношения стали выражаться не только положительными. но и отрицательными числами. Иррациональными числами сложные отношения могли выражаться и до Шаля. Значит, в проективной геометрии заработало все множество действительных чисел. Но Шалю и этого оказалось мало. Популяризатор новых и трудных математических теорий и понятий, он смело пользуется не только несобственными элементами, введенным Дезаргом и Понселе, но еще и мпимыми, которых Штейнер вообще не признавал. Позднее, когда математики поднялись на более высокую ступень абстракции, мнимые числа перестабыть «мнимыми», «вымышленными» и т. п., но как раз этому преодолению предубеждений против абстрактных понятий немало способствовало своболное обращение с ними таких людей, как Шаль, показывавших, как при помощи этих «вымышленных» понятий получаются простые решения совершенно не вымышленных нагляпных залач.

Вот важный пример. Еще в первой главе мы определям поляру точки M отпосительно окружности (см. рис. 3). Если подвергнуть окружность, точки касапия T_1 и T_2 , касательные прямые MT_1 и MT_2 и диаметр AB (а с шм и точки M и N) центральному проектировацию, то окружность превратится в произвольную кривую второго по-рядка, диаметр — в произвольную секущую, касательные останутся касательными... А гармонизм точек A, B, M, N сохранится. Отелуа (рис. 20) следует, что та часть поляры, которая паходится евиутрив кривой, может быть поределена как миожество учетветух тармонических то-



чек относительно полюса M и точек пересечения всех

секущих с кривой.

Но полярой мы раньше называли всю прямую Т, Т, а по новому определению получили только отрезок Т, Т 2 Нужды нет! Будем считать, что прямые MU, MV ... пересекают окружность в мнимых точках. И все пойлет... Только как это истолковать геометрически? В аналитической геометрии все дело свелось бы к решению системы из одного квадратного (окружность) и одного линейного (прямая, проходящая через данную точку) уравнений. Коэффициенты получающегося в итоге квадратного уравнения менялись бы вместе с вращением прямой вокруг точки М и дискриминант был бы положителен для секуших, равен нулю для касательных и отрицателен для прямых, не имеющих общих точек с окружностью. Соответственно корням квадратного уравнения и получились бы две различные точки, или одна точка касания, или две мнимые точки. И все хорошо, но ведь это и есть «иероглифы анализа», а мы пока против всякой аналитики. А не зря ли? Булущее покажет...

ГЕОМЕТРИЯ БЕЗ ИЗМЕРЕНИЙ, ТРАДИЦИОННЫЕ ПРОФЕССОРА

П роницательный читатель, наверное, заметил некоторую нелогичность в нашем изложении. ствительно, важнейшим фактом, установленным Дезаргом, является инвариантность сложного отношения при проектировании. Но что такое сложное отношение? Это «отношение двух отношений». Как оно получается? Отыскивая первое отношение, мы измеряем длины двух отрезков, затем приходится измерять длины двух других отрезков. Итак, все начинается с измерения отрезков, с их длины. Но ведь как раз длина прежде всего и меняется при проектировании, она не является его инвариантом! Иными словами, главный инвариант проективной геометрии определяется через понятие, не являющееся проективным, и получается, что проективная геометрия есть любопытный, но частный раздел геометрии Евклида.

На первый взгляд представляется, что это именно так. Средняя школа воспитала в пас весьма уважительное отношение к длине, к измерению (вспомните про катет, лежащий против угла в 30°, вспомните теорему Пифагора, вспомните задачи на вычисление площадей и объемов. особенно с применением тригонометрии, - всюду: «скодько?», «во сколько?», «чему равно?»). Зачем же так возмущаться присутствием измерений в проективной геометрии? Стоит ли лишаться понятия плины, этого старого и привычного знакомого? Да, стоит, если мы хотим получить новую геометрию, не опирающуюся на измерения. не использующую понятие плины.

Впрочем, ни рано ушедший от науки Понселе, ни

упрямый Штейнер, ни блестящий, но несколько поверхностный Шаль не ставили и не могли ставить валачу «очищения геометрии от скверны измерений» и поэтому не могли придать идее, которую они разрабатывали, достаточную фундаментальность и внутреннюю ваконченность. Всем им явно не хватало систематичности. Может быть, потому, что ни банкир Шаль, ни государственный деятель Понселе, ни тяжелобольной Штейнер не хотели или не могли посвятить всю жизнь только науке. Здесь нужен ученый несколько иного склада, здесь нужен «традиционный профессор» — человек, далекий от жизни и от суеты больших городов, занятый одной «чистой наукой», живущий настолько размеренно, что обыватели сверяют часы по фигуре господина профессора, совершающего в одно и то же время и в одном и том же одеянии свой ежедневный моцион. «Он всегда рассеян. Он считает, что потерял Зонтик, а у него по зонтику в каждой руке. Он предпочитает стоять лицом к доске, а спиной к классу. Он нишет a, говорит b, имеет в виду c, а должно быть d_{p}^{1} ... Примерно таким был великий Гаусс. На него старались походить все его (весьма немногие) ученики, им попражали (уже довольно многочисленные) ученики его учеников. Обыватели сменлись над ними при жизни, преуспевающие дилетанты смеются и после их смерти, и только настоящие ученые могут оценить их заслуги. Бурный ХХ век ваставил и «традиционных профессоров» стать активными членами общества. Но в XIX веке, особенно во второй его половине, довольно многим еще удавалось замыкаться в «чистой науке».

Удавалось это в Карлу Георгу Христиану фон Шгаудту (1798—1867). Родовитый дворянии из Южной Гермации, учившийся у Гаусса, получивший профессуру в небольшом университете Эрлангена двоольно поздно (ему было дже 37 лет) и оставшийся там до конца жизвии, Штаудт был мало известен современникам. Он не стремился в полулярности, полие удовлетворьялся решугацией страдиционного профессорав, что, может быть, и позволяло ему домать до завершения и публикации остовного труда, воторый был назван «Геометрией положения» (четыре части его вышли в свет в 1847, 1856, 1857 и 1860 годах). Осение Клейци, характеризуя этот труд, отметна содержа-

¹ Пойа Д. Как решать задачу? М., 1961, с. 198.

шееся в нем «исключительное богатство мыслей, изложеним в безукроименно строгой, подчае даже отчеканененной до безакнаненности форме». Он признал также, что для него, Клейна, «манера изложения Штаудта всегда біла педоступной», что он усвоил дрен Штаудта только по пересказам сокурсника... А ведь как раз Клейн стал наслединком Штаудта не только в идейном отношении (об отом — ниже), но и в служебном: через 4 года после смерти Штаудта по заиля его кафедру. Между прочим, именно манера излагать даже самые лучшие результаты в обезакизненной», недоступной даже специалистам форм синскала многим немоцким ученым столь нелестную репутандию, что в русском языке заине запачать даже об между прочим (от немецкого Gelehrte — ученый) стал означать нечто однозное.

Однако если форма изложения у Штаудта заслуживаот осуждения, то содержание его труда нееравнению глубже и важиее, чем содержание популярных работ Шаля и самобытных, по незавершенных трудов Штейнера, ибо миенно Штаудт показал, как можно в проективной гео-

метрии обходиться без измерений.

Вот что говорит Штаудт о гармонической четверке точек, с которой, как уже давно понял читатель, и начинается проективная геометрия: «Если на прямой даны три точки 1, 2, 3, то точка 14, найденная построением Дезарга — Штейнера, называется четвертой гармонической к точкам 1, 2, 3 и гармонически сопряженной с точкой 2 относительно точек 1 и 3» (см. рис. 13). Называется! В этом слове вся суть: ведь раньше мы считали четвертой гармонической к трем данным точкам А, В, С такую точку D, чтобы выполнялось равенство отношений AC:CBи AD:DB, и ставили задачу отыскания этой точки по трем данным. Теперь Штаудт предлагает не думать о равенстве каких бы то ни было отношений, ничего не измерять, а просто найти, следуя построению Дезарга — Штейнера, некоторую определенную точку по данным трем и назвать ее четвертой гармонической. Все получается замечательно, если не обращать внимания на одно «но»!

¹ См., например, у В. И. Ленина: «Гениальность Маркса и Энгельса и проявилась, между прочим, в том, что они превирали гелерскую игру в новые скопечки, мудреные термины...» (Полн. собр. соч. 5-е изд., т. 18, с. 150).

Вспомним построение Дезарга — Штейнера. Точки 1, 2, 3 даны. Прямые 4, 5, 6 проводятся произвольно. А вдруг, если мы проверем их как-то по-другому, положение точки с помером 14 изменится? Иначе говоря, определяется им положение точки И однозначно? Используя понятие длипы, это доказал еще Дезарт. А если обойтись без измерения длин? Тотда потребуется чисто проективное доказательство. И Штаудт его нашел!

Гармонизм, определенный проективно и однозначно, можно тешерь ввять за определение проективно соответственных рядов точек — основы основ теории зависимости геометрических образов друг от друга, построенной Штейвером. А раз так, то и для пучков примых, и для кривых второго порядка ит. д. нет пужды в каких-либо измерениях. Вся падстройка сохраняется, а база стада чисто ниях. Вся падстройка сохраняется, а база стада чисто

проективной!

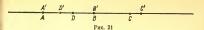
Оказывается, можно пойти еще дальше и вадавать проективное соответствие, не только ничето не измеряя, но и не выполняя операции проектирования! Штаудт выел следующее опредсение: «Два ряда точек называются проективными, если каждой точке одного ряда отвечает вполне определенная (т.е. единственная) точка другого и каждым четырем тармоническите точки другогов. Коль скоро гармоническую четверку можно определить, пользуясь построением Дезарга — Штейпера (см. рис. 13), которое не содрежит проектирований и не связано с измерениями, то штаудговское определение проективных рядов решает задачу!

Еще Штейнер показал, что проективное соответствие образов первой ступени может быть определено заданием трех пар соответствующих элементов (см. гл. 3). Этот ревультат известен как «основная теорем» проективной

геометрии».

Штаудт придал основной теореме следующую формулировку (в этой формулировке она называется теоремой Штаудта — более глубокий, чем Шаль, ученый чвагражденя и более глубокой теоремой): «В проективном соответствии, устаноленном между точками одной и той же прямой, не может существовать более двух двойных точек (т.е. точек, соответствующих самым себе), если соответствие не сводится к тождественному.

Легко видеть, что такая формулировка теоремы не-



посредственно вытекает из предыдущей, только вникните спачала в слова: «между точками одной и той же прямой». Что получается по основной теореме? Даны три пары соответственных точек двух различных точечных рядов. Если взять некоторую четвертую точку первого ряда, то на втором найдется единственная соответственная ей точка, т.е. проективное соответствие установлено. А по теореме Штаулта? Мы хотим установить проективисе соответствие между двумя рядами точек, находящихся на одной и той же прямой. Начать надо с ваданных пар соответственных точек. Эти точки могут быть различными (тегда все ясно), но некоторые могут и совпадать. Если допустить совпадение трех пар точек, совпадут и четвертые, т.е. соответствие превратится в тождественное. А если взять две пары совпадающих точек, а третью пару - не совпалающих? Тогла и точки четвертой и всех последуюших пар не совпадут и получится два проективных точечных ряда с двумя двойными элементами (рис. 21).

Из теоремы, получившей впоследствии его имя, Шгаудт извлек два следствия: возможность введения проективных координат и проективную гоометрическую интерпретацию комплексных чисел. Все это получилось очень извящию миенно потому, что Штаудт нашел чисто проектив-

ное доказательство основной теоремы.

Именно в этом и ваключается историческая заслуга штомула: он очень хорошо зафиксировал идею независтимости проективной геометрии от измерений. И благодаря этому развитие проективной геометрии после Штаудта и на основе его трудов пошло значительно быстрее, чем при нем и до него.

И все же... В истории науки давно установлено, что им одла математическая теория в том виде, в каком она была построена первоначально, не бывает свободна от более или менее значительных дефектов, выясимющихся на следующих ступенях ее развития. Первооткрывателю важио прежде всего зафиксировать идею, сформулировать результат и сделать первый набросок доказательства. Детали можно будет доделать потом, на следующем отапе развития теории. Однако от того, насколько хорошо зафиксирована идея, зависит многое: скорость развития новой теории, ее распространение и признание. Так было с гениальными идеями Иьютова и Лейбинца в математическом анализе, так было с теорией вероятностей, с кибернетикой...

Не могло быть иначе и с идеей Штаудта: в его рассуждив имеется существенный дефскт, который не мог быть преодолен на уровне, достигнутом математикой сто лет назад. К сущности самого дефскта мы еще верпемси, а сейчае отметим, что одной за прични возинкновения трудностей, встретивникся математикам XIX века, было отсутствие четкого разграничения логической и интуитивной части математици.

Что есть истина? — спрашивали себя математики.

- То, что доказано.

- А что значит «доказапо»?

Это значит: выведено логическими рассуждениями.

Выведено? Из чего выведено?
Из предыдущих истин, из теорем.

— Из чего же выведены первые теоремы? Где этому

Начало — то, что очевидно.

— А что значит «очевидно»? Кому «очевидно»? Вам очевидно, а мне соминтельно...

И вот на последний-то вопрос тогдашине математики не могли дать четкого ответа, хотл еще великий Евклид сделал первую попытку сформулировать оотвенциве истины». Предложения, с «которых все начинается», он назвал «аксиомами» и «постулатами», т.е. «нетинами, не требующими доказательств», истинами, познаваемыми не логикой, не умоврительно, не рассуждениями, а интуицией, непосредственным ошьтом чсловека.

Евклид сформулировал аксномы и постулаты геометрии так удачно, что все они, кроме одного, епятого постулата», более двух тысяч лет не вызывали никаких сомнений. Такого испытания временем не выдержкал ин одни из сформулированных людкми сзаконов природы» — все их пришлось уточнять гораздо скорее. Но дошла очереды и до аксном Евклива.

Толчком к стремлению «исправить Евклида» послужил именно пятый постулат. У Евклида было объявлено истиной, пе требующей доказательства, что если сумма

внутренних односторонних углов, образующихся при пересечении двух прямых третьей, меньше 180°, то эти две примые пересекаются.

Эта истина менее очевидив, чем, например, такая; две точчем, например, такая; две точки определяют единственную, содержащую их, примую. И поэтому-то пятый поступат и вызвая столько раздумий и попыток доказать его, т.е. вывести как логическое следствие из других аксном Евклина.

лида.

Так возникла проблема питого постулата. Великий Лобачевский решил ее, доказав логическую возможность геометри.



Давид Гильберт

гическую возможность геометрии, в которой пятый постулат заменен другим.

Штаудт бился над таким же вочевидимы» предложеныем: можно ли при помощи чисто проективных построений Дезарга — Штейнера получить все точки данной примой, начав с трех данных? Что можно получить мюго и даже сколь угодно много, бесконечно много — понятно, а вот все до одной? Вопрос упирался в заксиому непрерывностив, о которой Евклид не говорил. На эту аксиому опігрался еще Архимед, но по-пастоящему ез значение установил только в конце XIX века Д. Глльберт в эпохальном труде «Сопования геометрия».

Давид Тильберт (1862—1943) почти всю жизнь провел в Геттингене — одном из типичных «малых» университетских городов. Он был, по-видимому, одним из последних немецких ученых «традиционного типа». Апекдотов о нем обычно не рассказывают, более того, часто подчеркивается необычная широта его кругозора, уверенность в силе человеческого разума и колоссальных возможностих пауки. Недаром одна из его работ заканчивается гордами словами: «Мы должны знать — мы будем знать!»

дем знаты!».

Гильберт не стал служить фашизму, как сделали почти все из оставшихся в живых и не эмигрировавших из Германии после прихода Гитлера к власти. Семидесятылетний ученый просто «остался не у дел», хотя его творческие способности не угасли.

Гильберт является автором исторического доклада «Математические проблемы», сделанного им на пороге нового века - на Международном конгрессе математиков в Париже в 1900 году. Доклал этот прозвучал как своеобразное завещание девятнадцатого века двалпатому и во многом определил пути развития математики нашего времени. Решение хотя бы одной из «проблем Гильберта» до сих пор считается огромным достижением.

Сущность аксиоматического метода, впервые отчетливо сформулированная Гильбертом, проста, как всякая глубокая идея. Гильберт не убегает, как это делали почти все математики после Евклида, от сакраментальных вопросов, сформулированных выше в шутливом диалоге, а кардинально решает их. На вопрос «что значит очевидно?» он смело и решительно отвечает: то, что лежит вне математики, то, что не подлежит доказательству средствами логики, тот минимум, который математика берет из внешнего мира, от которого при всей своей абстрактности она все-таки не может и не должна отрываться. Проблема состоит не в том, чтобы доказывать или опровергать «очевидные» предложения (вроде пятого постулата), не в том, чтобы искать определения простейших понятий (что называется точкой, множеством), а в том, чтобы отчетливо выделить эти понятия, дать им названия и к ним, но уже только к ним, применять догику.

Возьмем, например, планиметрию. Не напо определять понятия «точка» и «прямая». Ведь «определять» значит свести к более простому. А проще в планиметрии ничего нет! Не надо логически выводить (неоткуда!), что означают выражения «точка дежит на прямой» или «прямая проходит через точку». Надо только назвать это «отношение» между ними, ну, например, так, как это давно дедают проективисты «отношением инпилентности».

Не надо доказывать, что:

а) всяким двум различным точкам инцидентна одна (и только одна) прямая;

б) существуют три точки, не инцидентные никакой прямой одновременно, а каждой прямой инцидентны, по крайней мере, две точки.

Надо просто объявить эти предложения аксиомами. А уж из них выводить логически, что, например, две различные прямые инцидентны не более чем одной точке. Конечно, из сказанного не следует, что объявлять

помечно, на сказанного не следует, что объявлять аксиомам можно любые предложения в соответствии с благими пожеланиями авторов. Читатель, наверно, хорошо понимает, что аксиомы не должны противоречить друг другу. Кроме того, их должно быть столько, чтобы на их основе можно было логическим путем построить достаточно политую, насыщениую содержанием теорию, тел называть аксиомами те предложения, которые логически вытекают на ранее сформулированных. Анадиа той или иной системы аксиом с точки врения этих требований поводьно сложен и очень интерессы.

Гильберт сформулировал пять групп аксиом. Часть аксиом первой группы, относящаяся к планиметрии, при-

велена выше.

Во второй группе речь идет о порядке расположения точек на прямой. В частности, объявляется аксиомой, что «между двумя точками на прямой имеется еще хотя

бы одна точка».

Но, что означает «между», определить нельзя И не надо! Надо лишь добавить еще несколько аксиом. Правда, тех, кто не забыл программу VI класса, это может смутить: ведь в учебнике геометрии под редакцией А. Н. Колмогорова сформулировано определение полятия элекать междуя! Но никакого противоречия здесь нет: просто в школьном учебнике ваяты другие аксломы (не по Гънъ-бергу), поэтому появылись и другие определения.

Мы же пока будем говорить о системе аксиом Гидьберта, так как после Евклида это была вкторически первая чнастоящая система аксиом геометрии. Всех аксиом мы не будем перечислять. Но подчеркием, что из первой же аксиомы второй группы логически вытекает наличие бескопечного множества точек на прямой: если в силу аксиомы между точками A и B есть точка C_1 , по той же причине и между точками A и C_1 есть точка C_2 , между точками C_1 и C_2 — точка C_3 и т. д. Но отсюра, между прочим, вовсе не следует, что они, эти точки, лежат на прямой есплошья, «непрерывно», что на прямой нет «дырок».

Третья группа аксиом Гильберта описывает отношение конгруэнтности отрезков и углов. Вот одна из аксиом этой группы: если $[AB] \cong [A'B']$ и $[A'B'] \cong [A''B'']$,

то $[A''B''] \cong [AB]$. Это свойство называется «транзитивностью конгрузитностю (една ли это очень уж благозвучно, но привычиа, как для люгики «транзитивность» также привычиа, как для портного игла).

Четвертая грушпа аксиом постулирует непрерывность расположения точек на прямой, ту самую непрерывность, которая вовсе не следует из второй грушпа аксиом, ту самую непрерывность, в которую уперок глубокий ум Штаудта и которую долго считали оченидной.

Последней в системе аксиом Гильберта фигурирует аксиома параллельности, равносильная пятому постулату Евклида и хорошо известная каждому еще из курса

геометрии VI класса.

Теперь в царстве Евклида воцаряется безупречная логика. Правда, это царство страшно утнетает студентов и у многих отбивает любовь к геометрии. На практике же подавляющее большинство математиков не помнит великоленного гильбертовского списка и опирается на интумцию точно так же, как и шисольшики.

Зато в геометрии Лобачевского и других неевклидовых геометриях без аксиом не прожить, ибо там интуиция

нередко не только не помогает, а очень мешает.

Покваав на самой ингунтивной части математики, как можно подчинить ее логике, Гильберт открыл новый путь почти для веса отраслей математики и не только математики. Оказалось, что «очевидимо» части большинотва математических дисциплин гораздо проще, чем ве веклидовой геометрии, что интуиция дает там очень мало и часто обманивает. И все рипулись по этому путь.

часто ооманьвает. и все рипулись по этому пути.
Что из этого вышло? Спачала — ужас. Появились сотии аксиоматических теорий. Математики перестали поимать друг дутга инкто не хогез учить чумкие» аксиомы. Но жить-то надо, поинмать друг друга надо... И постепению вывасильсь, то реаличные теории в общем-то во многом сходим. Надо только навести порядок в терминолици, и здание всей математики (а не только геомстрии!) приблызится к гильбертовскому преазу. Этот порядок навел легенідарный Никола Бурбакій — изумительный коляктив фаншузских математиков, опубликовавших под этим псевдонимом математиков, опубликовавших под этим псевдонимом математический «роман века». Но о Бурбаки уче столько написаю, что мы умолкаем, чтобы вернуться к проективной геометрии, в которой тоже пора навести аксиоматический порядок.

СНОВА В РОССИИ...

Непосредственным продолжателем исследований Понселе и Штейнера стал член-корреспондент Академии наук заклуженный профессор Константин Алексеевич Андреев (1848—1921), основатель русской

школы проективной геометрии.

В 1871 году К.А. Андреев окончил Московский университет и был оставлен при нем «для усовершенствования в науках и для подготовки к профессорскому званию», а в 1873 году его направили в Харьков. Там Андреев провел лучшие годы своей изияни, создал основные труды. Он был одним из учредителей Харьковского математического общества, а затем его превидентого.

Для того чтобы выяснить, в чем заключалось выполненье об Андреевым развитие идей создателей проективной геометрии, вернемся к тому, чем закончил Штейнер. Помпите, в третьей главе сказано: «Ничего этого он в сасалал? Штейнер открым проективный способ построения кривых второго порядка. Это построение состояло в накождении точек пересечении прямых, ссответствующих друг другу в проективном соответстви двух пучков прямых рис. 41), причем задание такого соответствия сводилось к заданию трех пар общих элементов. Напомной проективной пресечения соответственных прямых и три точки пересечения соответственных прямых и три точки пересечения соответственных прямых и три точки пересечения соответственных прямых этих пучков. Этого достаточно, чтобы построить всю кризую второго порядка, мбо в силу ссеновной теореми проективной геометрии три пары соответственных элементов определяют все проективное соответствие.



К. А. Андреев

Так вот на этом-то и остановился Штейнер, дальше он. действительно, ничего не успел и не смог сделать. А что дальше? Конечно, кривые второго порядка очень важны. но ведь существуют и оказываются нужными во мпогих делах и более сложные кривые. Какие? Кривые второго порядка есть кривые, пересекающиеся с прямой не более, чем в двух точках. Ясно, что можно рассматривать и кривые. которые при пересечении с прямой дают не более трех точек. Естественно, что их следует называть кривыми третье-

го порядка. Существуют и кривые четвертого, пятого, шестого, ..., п-го порядка, т.е. кривые, имеющие с прямой не более четырех, пяти, шести, ..., п точек. Но можно ли получить их проективными построениями? Какими? Штейнер не смог ответить на эти вопросы. Шаль размышлял над ними, думал об этом и его переводчик, учитель Андреева. Василий Яковлевич Пингер.

Этой-то проблеме и посвящены важнейшие работы К.А. Андреева — две его диссертации, изданные в 1876— 1879 годах отдельными книжками под названиями «О геометрическом образовании плоских кривых» и «О геометрических соответствиях в применении к вопросу о построении кривых линий». Обе работы написаны чрезвычайно просто и довольно подробно. В то же время их содержание и язык достаточно современны и вполне доступны сегодняшнему читателю. Поэтому мы позволим себе привести несколько цитат из этих работ. Вот как предельно отчетливо формулируются в первой из них ява возможных пути развития проективной геометрии.

«Вникнув в способ образования кривых второго порядка с помощью рядов точек и пучков прямых, нетрудно увидеть, что обобщающие изменения могут быть двоякого рода. Во-первых, можно подвергнуть обобщению самые орудия образования, т.е. заменить элементарные формы! формами более сложными, оставляя при этом зависимость проективную, связывающую элементы... без изменения. Во-вторых, можно, оставляя за элементарными формами преимущество быть орудиями преобразования и подвергнуть обобщению саму зависимость, свя-

зывающую элементы».

Далее К.А. Андреев анализирует труды своих предшественников и замечает, что все они шли по первому пути. Установив, что этот путь, несмотря на всю его естественность, не приводит к достаточно общим результатам, хотя и связан с использованием аналитической геометрии, К. А. Андреев избирает другой путь, путь совершенно новый и неизведанный. Он обобщает «зависимость проективную». Каким образом? Конечно, сохранение гармонизма и сложных отношений необходимо оставить, сущность «проективности», К.А. Андреев отказывается от однозначности соответствия, причем отказывается самым решительным образом. Сразу рассматривается взаимно-двизначное соответствие: пусть каждому лучу Оа одного пучка прямых соответствует не один, а два луча — О'х и О'у — другого. При этом сохраняется равенство сложных отношений:

$$\begin{aligned} (Oa_1\ Oa_2;\ Oa_3\ Oa_4) &= (O'x_1\ O'x_2;\ O'x_3\ O'x_4) = \\ &= (O'y_1\ O'y_2;\ O'y_3\ O'y_4). \end{aligned}$$

Можно ли это осуществить геометрически? Да, существует очень простой прием, влаяющийся обобщением перспективного соответствия прямолинейнийх пучков, рассмотренного в четнергой ставе. Только вместо ориой оси перспективно понадобится три. На исходном рисунке Алдреева (рис. 22) 0 п 0' — центры прямолинейных пучков; 0A, 0B, 0C — три исходных дуча первого пучка. Из второго пучка мы пока возыме только один луч — 0'x'. Но дальше вместо оси перспектвы (одной прямой) мы возымем три произольные примые — k, l, m. Луч 0'x' перескает их соответственно в точка x, y, x. Соединим эти точки с центром 0 первого пучка лучави 0x, 0p, 0p, Tenepb в точке 0 мнекотся не один, а два пучка прямых, а на луче 0'x' — две тройки точек (A, B, C и x, y, y). Установим соответствие между этими тройками: $A \mapsto a$, a

¹ Так К. А. Андреев называет точки и прямые.



Рис. 22

 $B \leftrightarrow 9$, $C \leftrightarrow 7$ (одновременно установится и соответстви можду друмя тройками лучей ОА \leftrightarrow О2, ОВ \leftrightarrow О9, ОС \leftrightarrow О7), ОС \leftrightarrow

I (п, копечно, два луча — OX и OY), которые соответствуют сами себе. На чертеже у Андреева они не построены. Их-то и будем считать соответствующими лучу O'x' пучка с центром в O'. Итак,

$$OX \rightarrow O'x'.$$

Если взять другой луч второго пучка, например $O'x_1'$, то, конечно, получатся другие точки — a_1 , β_1 , γ_1 , другие точки — a_2 , β_2 , γ_1 , другие точки — OY_1 (они будут соответствовать лучу $O'x_1'$). Короче говори, каждому лучу второго пучка будут соответствовать два луча первого. Нетрудио (хоги и не так уж просто) доказать, что и в другую стороиу опо будет проективным и двувкачным, т.е. каждому лучу первого пучка будут соответствовать два луча второго пучка будут соответствовать два луча второго пучка

$$OX \leftarrow C'x'$$
 $O'y'$

с сохранением гармонизма. Оказывается при этом, что прямая OO' соответствует сама себе.

Более общее взаимно-двузивачное соответствие полушится, если один из пучков примых заменить другим, проективно соответствующим ему пучком: пучкъ пучок O'проективно соответствует пучку O', тогда пучки O и O'будут находиться во вазымно-двузиачном проективном соответствии, но не будут ивляться «перспективно расположениями».

К. А. Андреев показал, что для любых заранее данных взаимно-двузначно проективных пучков можно указать третий, который перспективно расположен с одним из данных.

Пользуясь найденным еще Штейнером способом построения двойных элементов проективных совмещенных пучков, можно выполнить построение какого угодно числа соответствующих лучей в двух



Рис. 23

произвольно ваданных пучках прямых. В кивиже К.А. Андреева приводится очень изящный эрецепт вы полнения такого построения при помощи линейки и одного заранее задапного конического сечения (например, окруживости).

Отмечая все точки пересечения соответствующих во взаимпо-двузначном проектынном соответствии лучей двух лучков, мы получим некоторую кривую. Остается выясинть порядок этой кривой, т.е. установить, сколько точек пересечения опа может иметь с той или ниой прямой. Несложное исследование показывает, что таких точек будет четыре, две пал ин одной. Получилась, таким образом, кривая четвертого порядка. Только не самото общего вида, а такая, которая обязательно имеет, по крайней мере, две сдояйных точким (двирым такой точки— на рисунке 23). Этими точками, как легко догадаться, будт прежде всего точки О п О' — цетри мучков. Если же пучки О и О' перспективны, то получится кривая третьего появля (причем самого общего вила!).

Это и есть главный результат магистерской диссертацпи К.А. Андреева: проективное взаимно-двувначное соответствие двух пучков прямых порождает кривые

третьего и четвертого порядка.

Остальная часть диссертации посвящена глубокой и подробной классификации найденных кривых на осново ввяненения их проективных свойств без использования каких-либо уравнений («чистая геометрия). Решен и вопрос о том, сколько падо задать точек, чтобы опредлить по ним единственную содержащую их кривую третел го порядка влам к уривую четвертого порядка е двумя двойными точками. Для этого достаточно было решить вопрос о том, сколько пар соответствующих лучей определяют то или ниое вваньию-двузначное проективное соответство пля ниое вваньию-двузначное проективное соответствам. Ответ таков: дая кривой гретелето порядка – денять

точек, для кривой четвертого порядка с двумя двойными точками — десять, в том числе обе двойные.

Мы хотым подчеркнуть, что метод К. А. Андреева не только дает возможность найти все проективные свойства рассматриваемых кривых, не выполняя никаких вычислений, но и возможность фактического построення х по заданным девяти вып десяти точкам о любой степенью точности. Это построение несложно, и в наше время получение достаточно большого числа точек искомой кривой может быть поручено электронной вычислительной машине.

В докторской диссертации К. А. Андреев еще более отчетливо сформулировал и развил найденный им метод решения сложнейших задач проективной геометрии.

В творчестве К.А. Андреева есть еще одно очень вакнее обстоительство, существенно сказавшееся на дальнейшем развитин проективной геометрии: он — один из первых проективного, понивших и применивших идеи «Коперника геометрии» — Н.И. Лобаческого, работы которого тогда уже получили всеобщее признание. К.А. Андреев не продолжал исследования Лобаческого непосредственно, по он воспринял его основную идею — необходимость решвани, уточиения екклидовой аксиоматики, неизбежность аксиоматического обоснования всей геометрии.

Если до него проективную геометрию строили простым стополнением екклидова пространства несобственными алементами, то К. А. Андреев не употребляет термины «бескодения» в первую диссертацию формулирует большую часть основных предложений, необходимых для построения проективной геометрии. Анализ этих предложений показывает, что они предвосхищают точное аксиоматическое построение проективной геометрии, которое повытся в западноевропейских журивлах значительно позытел в западноевропейских журивлах значительно позытельности.

Далее К.А. Андреев всюду опирается только на эти основные предложения и линь иногда цитирует необходимые ему теоремы Штейнера и Шаля, явио давая понять, что и эти теоремы могут быть выведены логически из основных. Итак, еще одной заслугой К. А. Андреева является то, что он начал аксноматическое построение проективной геометрии еще в XIX веке. Начал, но не закопчил... В 1898 голу К. А. Андреев

В 1898 году К. А. Андреев был переведен на кафедру математики Московского удиверситета, в том же году пслучил звание заслуженного профессора, стал первым выборным деканом физико-математического факультета (1905—1914). Он активно участвовал в работе Московского математического общества, в ти годы оп деликом став. В эти годы оп деликом деликом правотем Педагогического общества.



Н. А. Глаголев

отдался педагогической и административной деятельности и завоевал большой авторитет на этом поприще.

и завочевые ославном ваторитет на этом допутаце.

Тяжевлим дли него бал 1911 год — год разгрома Московского университета реакционным министром Кассо, и в солидарности к подвергшимся преследоващитм коллегам К.А. Андреев оставил должность декана и временно прекратил — из-за болезии — чтение лекций. Но болезив, как это часто бывает в трудимем минуты жизви, только обсетривлась от этого. По-выдимому, у него был рак горла. Сделаниям в 1913 году операция отлыко отсрана невябежное. Екоро он уже не мог читать лекций и должен был пересхать в Крым, где умер в 1921 году, забытый даме родимым, тоску о Москве, об университете и, видимо, плохо предстаплял себе сущность грандиозных собатий, происходящих в Россив.

Среди достойных преемпиков, воспитанных К.А. Андеревым в годы работы в Московском университете, выделиется Нил Александрович Глаголев. Имя последнего хорошо известно всем геометрам и всем преподавателям геометрии в нашей стране. Он видлегся автором наиболее солидного монографического изложения проективной геометрии на русском языке (первов издание «Проективной геометрии», скромю названное «учебником для университетов», вышло в 1936 году. В этой кинге не только исстатов», вышло в 1936 году. В этой кинге не только ис-

черпывающе и поступно изложена теория Штейнера и Пітаунта, но в дано аксиоматическое обоснование проективной геометрии.

Н.А. Глаголев является также автором принципиально нового учебника начертательной геометрии и прекрасного учебника геометрии для средней школы. Хотя школьный учебник был трудноват и поэтому не стал стабильным, но его влияние ощущается на всех учебниках, вышедших после пего. Н.А. Глаголев переработал замечательный учебник геометрии А.П. Киселева. Несомненно. что рекордное «долгожительство» этому учебнику (более 90 лет!) обеспечили не только талант автора, но и глаголевская обработка.

В наше время проективная геометрия, как таковая, не является «модной» наукой, но последователи К.А. Андреева и Н.А. Глаголева продолжают разрабатывать ее. понимая, что мода — явление временное, а разработка фундаментальных математических лиспиплин всегда должна илти сплошным фронтом, обеспечивая тыл и базу молным (в хорошем смысле этого слова, конечно) направлениям. Наиболее сильный коллектив «чистых проективистов» работает в Ярославле под руковолством проф. З.А. Скопеда, одного из авторов современного школьного учебника геометрии.

Однако проективная геометрия важна не только сама по себе, но еще и тем, что она оказалась основой многих других геометрий, в том числе и евидидовой. Как это произошло, мы расскажем во второй половине нашей книги.

Глава седьмая ЭРЛАНГЕН, 1872...

Теплый осенний день 1872 года. Старинный немец-кий городок Эрланген. У прогуливающихся вдоль канала Людвига бюргеров немного кружатся головы: совсем недавно кончилась победоносная война с Францией. Баварское королевство вошло в состав новой Германской империи, все говорят о величии германского луха, о миссии немецкого народа — как тут можно оставаться спокойным! Впрочем, может быть, радужное настроение бюргеров связано и с тем, что все полтора десятка эрлангенских пивоваренных заводов работают в полную силу. Бюргеры довольны жизнью и не особенно задумываются о будущем. Они не знают, что их внуки папишут одну из самых мрачных страниц в истории Германии и что соседний Нюрнберг надолго станет ассоциироваться в цамяти многих людей с фанистскими «цартайтагами» и международным судом над военными преступниками.

Бюргеры не знают и того, что сегодия в их городе произойдет событие, которое надолго прославит Эрланген. Наступит время, когда забудугся события франко-прусской войны, исчезнут из памяти людей имена подручных бесноватого форера и его самого. Но навсегда останутся в истории математики те идеи, которые будут провозглашены сегодия на заседании совета Эрлангенского унивеедситета.

До начала заседания осталось четверть часа, в конференц-зале уже шумит студенты, ноявляются профессора. Студентов немного — кто же будет проводить такой хороший день в помещении! К тому же студентов вообще в университете не так уж много — 374 человека на всех четырех факультетах. Ла и тема, предложенная совету --«Сравнительное обозрение новейших геометрических исследований» — едва ли может заинтересовать медиков. теологов и юристов. Большинство эрлангенских ступентов фланируют по улицам - шумные, задеристые, в разнопветных бархатных шапочках, в сопровожлении бульдогов, с которыми они никогла не расстаются. Их чаше можно застать в кафе, пивных и ресторанах, чем в университетских аулиториях, многие из них гораздо лучше разбираются в фехтовании, чем в римском и перковном праве или анатомии. Но среди студентов всегда были, есть и будут другие - любознательные, интересующиеся всем, не пропускающие на одного важного события. Из них-то и получаются те, кто составит славу университета. Наверное, те, кто пришел сегодня в университет, из таких. О чем они говорят?

— Ты в самом деле его знаешь?

 Конечно. Я ведь тоже из Дюссельдорфа и вместе с нии поступал в Боннский университет. Он очень талантлив, недаром профессор Плюккер уже через год сделал его своим ассистентом по кафедре физики.

- Сколько же ему было тогда лет?

 Я не знаю, но, по-моему, он мой ровесник, значит, ему было тогда семнадцать — поступали-то мы шестнадцати, в 1865 году.

— Поступали вместе. Только он, кажется, собирается сегодия доказать свое право на кафедру, а ты все не можешь ополеть экзамены за второй курс!

Господин Штумиф, еще одно слово...

— господан штумир, еще одно слово...
Похоже, что дело идет к дуэли, которые в те времена считались делом более важным, чем лекции и экзамены...

А о чем говорят профессора?

— Клейн? Откуда взялся этот Клейн? Вы с ним знакомы, господин тайный советник?

Вопрос обращен к высокому сухопарому старику в сюртуке со звездой.

— Нет, не знаком. И не собираюсь знакомиться. Настоящему германскому университету нужны настоящие немцы, а это кто такой?

Но, простите, господин тайный советник, Клейн,

кажется, из хорошей семьи. Я слышал, что его отеп чиновник, вполне добропорядочный человек.

- А сын? Он не только не пошел на бой с врагами отечества, но хуже того, так и не отказался от переписки с французами, особенно с этим, как его... я никак не могу запомнить этих варварских имен...

Вы, надо полагать, имеете в виду господина Дарбу?

- Да-да-да! Вот именно! Кого только нет среди друвей и знакомых Клейна! И англичане, и итальянцы, и даже какой-то порвежец. Ведь были же, слава богу, греки, был наш великий Лейбнип, вспомните, наконеп, нашего незабвенного господина фон Штаудта! Неужели нельзя следовать их предначертаниям? И что это за «Сравнительное обозрение новейших геометрических исследований»? Вся геометрия сразу? Я, господа, не математик и не берусь судить о смысле этого трактата, но мне ясно, что господин Клейн хочет взять на себя смедость превзойти Евклида и создать новые «Начала». Не слишком ли?

- Значит, он и есть настоящий немец, следующий в начке примеру его сиятельства рейхсканплера князя

Бисмарка!

- Какой же он Бисмарк, если он ссылается на англичанина Кэли, норвежца Ли, французов Шаля, Галуа, Жордана? - Молодой приват-доцент явно уже повнакомиться с брошюрой Клейна. К нему, естественно, и обращаются теперь остальные собеседники.

-Не известно ли вам, что лумают об этом Клейне настоящие и крупнейшие германские математики, например

профессор Вейерштрасс?

- На семинаре у профессора Вейерштрасса в марте минувшего года Клейн ставил вопрос о связи между идеями русского профессора Лобачевского и идеями англичанина Кэли, но госполин Вейерштрасс ответил, что это далеко отстоящие друг от пруга системы...

— И что же Клейн?

- Сначала согласился, а потом поехал во Францию. там он как раз и подружился с этими французами... - Вот-вот, я и говорю, что он не является истинным

патриотом!

- Но, ваше превосходительство, господин Клейн служил в армии во время войны, и, наверное, не его випа, что он оказался в запасных частях и к тому же заболел тифом. Он не мог участвовать в сражениях!

— Все равно, господа, нам пе надо профессоров, которые забывают, что они венщы и готовы сотрудничать чуть ли не с азнатами! — Господни тайный советник явно начинает горячиться, он предвосхищает те времена, когда Германии станут не нужим «неарийци» и вслед за Эйнштейном, Ремарком, Фейхтвангером родину покинут сотин артигов, художинков, писателей, музыкатов и ученых, в том числе и ученики Клейна — Герман Бейль, Рихард Курант и Отго Нейгебауар. — Что он мог делать, там, во Франции?

Как раз там его и позпакомили с этими новейшими

идеями, рассказали о теории групп и...

Расскавали? Он что, не усиел научиться читать?
 Он не очень любит взучать новое по книгам, по, говорит, моментально схватывает все, о чем ему рассказывают. Интересно будет услышать, насколько хорошо он говорит сам, пишет он очень увъекательно.

— Увлекательно? Он что, сочинитель романов? Насколько мне поминтся, ни Евклид, ни Лейбини не стремились к увлекательности изложения. Или и здесь ваш кноша собирается оригинальничать? Не слишком ли...

Господа, господа, его превосходительство ректор!

...В аудитории наступает тишина.

— Милостивые государи! Между приобретениями, слеланными в области геометрии за последние пятьдесят лет, развитие проективной геометрии занимает первое место. Если в начале казалось, что для пее недоступно изучение так называемых метрических свойстя, так как опи не остаэотся без наменения при проектировании, то в новейшее время научались представлять и их с проективной точки зрении, так что теперь проективный метод охватывает всю геометрице...

Так начал Феликс Клейн свою первую лекцию, которая не только обеспечила ему право на кафедру в Эрлангене, но и открыла дорогу в бессмертие. Через двадцать лет, будучи уже мастятым ученым, профессором Геттингенского упиверситета и редактором круппейшего в мире журнала «Mathematische Annalen», Клейн вповь опубликовал текст этой лекции, снабдив его подробными дополнениями и полсиениями. Именно этот текст и стал «канопическия» вариантом «Эрлапиченской программы», именно он и переведен на все языки мира.

Сущность и значение «программы» Клейна наиболее

кратко и выразительно сформулировал его ученик и послелователь, известный немецкий геометр Вильгельм Бляшке: «От него (т.е. от Клейна) ведет начало геометрическое мышление. базирующееся на рассмотрении непрерывных групп преобразований, а этот образ мыслей является основой всего дальнейшего». Большая часть Эрлангенской программы как раз и посвящена теории этих групп, на основе которой и сравниваются «новейшие геометрические исследования», произволится классификация геометфактов рических Teoрий.



Феликс Клейн

Что же такое «непрерывная группа преобразований»? Каждое из трех слов в отдельности — «непрерывность», «группа», «преобразование» — поиятно любому человеку и вроде бы не содержит инчего специального, математического. Но их соединение в обычлюй речи не встречается, это уже чисто математический термии, более того, важнейший термии современной математики. Попробуем разобраться в нем, так сказать, «по порядку».

«Преобразование». Под этим словом понимается почт то же, что и в обычной жизни. Кстати, наш читатель, наверняка не забыл симметрию, параллельный перенос, гомотетно. Мы подробно описывали проектирование при этом преобразовании одиа фигура превращается, преобразуется в другую, более того, вся плоскость, со-державшия проектирумую фигуру, также подвергается преобразованию — все ее точки проектируются в точки пругой плоскости, иллоскости преокций». Теория таких преобразований является научной основой живописи, начертательной геометрии, фотографии, кинематографии, аврофотосъемым, картографии и т.д.

Когда говорят о группе преобразований? Очевидно, тогда, когда речь идет не об одном преобразовании, а о нескольких, о множестве (конечном или даже бескопе, ном). В математике группа преобразований — это не любое множество пресбразований, а множество, обладающее определенными свойствами.

Плавное свойство заключается в том, что двукратное (сласовательно, и многократное) новторение преобразований из этого множества может быть заменено одилы преобразованием из этого же множества, причем результаокажется тем же самым. В главе третей мы видели, что обычные проектирования (перспективы) не обладают таким свойством, — сласовательно, множество проектирований не является группой. Но проективные преобразования, характеразующиеся сохранением сложного отношения четырех точек, уже обладают этим свойством: результат двух проективных преобразований снова дает проективное преобразование, так как все сложные отношения по-прежимом останутся неязменными:

Нам осталось объяснить последнюю часть термина «непрерывные группы преобразований» — эпитет «неп-

рерывные».

Понятие непрерывности интумтивно сопоставляется сомертическим образом непрерывной линией. Линини линией синусовда есть график функции у = зіп. д. Все эти график функции у = зіп. д. Все эти график представляют сответствий пепрерывным кривые. Естественно, что и соответствующие функции называются непрерывными.

Перенести это хорошо известное понятие на грушпы преобразований летрудно — надо лишь научиться задавать преобразования аналитическими формулами, так же, как мы задаем кривые уравнениями. В следующих гавах мы познакомимом с некоторыми примерами не-

прерывных групп преобразований.

Разработанная Клейном в многолетнем сотрудничестве с норвежским математиком Софусом Ли (1842—1899) теория непрерывных групп преобразований (глерь вх часто называют «группами Ли») стала основой класси-

фикации в геометрии.

Идея Клейна состоит в том, что признаком, определяющим принедлежность геометрического факта (сойства фигуры, геометрической величиным и т.д.) тому или иному разделу геометрии, является его сохранение, инвариантность при любом преобразовании данной непрерывной группы. Значит, каждой пепрерывной группы преобразований соответствует вполне определенная часть геометрии. В дальнейшем каждую такую часть стали называть прогот геометрией с эпитетом, указывающим та группу. Например, часть геометрии, соответствующая группе проективных преобразований, есть проективная геометрия.

Итак, классификация «гомегрий» сводится к классификации непрерывных груши. Трудиость реализации идей Клейна состояла в том, что вопрое о самой классификации непрерывных груши тогда еще не только не бырешен, по даже и не был поставлен. Этот вопрос в основном был решен в XX веке знаменитым французским математиком Эли Картаном (1869—1951), получившим за исследования по геометрии и теории групи премие имени Н. И. Лобачевского. Однако Клейи имел сонования надеяться, что такая классификация возможна и что она относительно проста.

В чем же состояли основания надежды Клейна? По работам Камиля Жордана (1838—1922) и особенно в результате общения с Софусом Ли Клейн хорошо знал, что понятие группы позволило продить свет на самые различные и самые трудные проблемы математики. Именно в книге Жордана «Трактат о подстановках и алгебраических уравнениях» было изложено гениальное открытие безвременно погибшего Эвариста Галуа (1811-1832). показавшего, что из всех алгебраических уравнений только уравнения не выше четвертой степени всегла могут быть «решены в радикалах», т.е. по формулам, аналогичным известной формуле для квадратного уравнения. Более того, Галуа указал способ, дающий возможность узнать, разрешимо ли в радикалах то или иное конкретное алгебраическое уравнение пятой или более высокой степени. Эта задача, мучившая многие поколения математиков. была решена двадцатилетним юношей Галуа при помощи созданной им теории «групп подстановок» - теории удивительно глубокой, достойной создавшего ее гения.

Изучая вместе с Софусом Лін нелегкую книгу Жордана, Клейн реннял, что... Впрочем, предоставим сласамом Клейну, только уже не молодому эрланиенскому профессору, а умудренному долгим педагогическим опытом корифею, который на склоне лет в «Лекциях о развитии математики в XIX столетии» вспоминает:

«Только в 1870 году благодаря появлению книги Жор-

дана... было привлечено всеобщее внимание к теории групп как необходимому орудию теории уравнений... Когда затем Ли и я начали разрабатывать теорию групп в ее приложениях к различным областям математики, то мы сказали: «группа» ест такая совокупность однозначных операций A, B, C, \ldots , что комбинация двух каких-инбудь операций A, B из этой совокупности дает операцию C из этой же совокупности $A \cdot B = C$.

В своих дальнейших исследованиях Ли оказался вынужденным потребовать, чтобы наряду с операцией A в

группу входила и обратная операция A^{-1} .

У современных математиков мы находим более отвелеченное определение, которое является, однако, более точным. Говорят уже не о сыстеме операций, а о системе вещей или элементов A, B, C, ..., причем постулируют, что

произведение» (или комбинация) А · В = С принадлежит к системе (замкнутость системы);
 нмеет место ассоциативный закон (А · В) · С =

2) имеет место ассоциативный закон $(A \cdot B) \cdot C = A \cdot (B \cdot C)$;

3) существует единица E, так что $A \cdot E = A$, $E \cdot A = A$;
4) для каждого элемента A существует обратный зле-

4) для каждого элемента A существует обратный элмент, так что уравение $A \cdot X = E$ разрешимо.

Таким образом, здесь совершенно отказываются от обращения и фантавии. Вазмен этого тщательно препарируется логический скелет... Учение о группах... развилось дальше независамо от всяких прадомений... в самостоительную дисципаниу. Для миотих особая прелесть этой области заключается в том, что в ней можно даботать, не заная слишком много об остальной математи-ке... Нужно только следить за тем, чтобы не нарушить указанимых четырех законов...»

Но сам-то Клейн и его друг Ли не были в числе этих «многих». Именно они умели применять этот логический келет. Ли примения это в теории дифференциальных уравнений, т.е. в той области, которая и по сей день явлиется основным средством применения математики к естествознанию (позднее оказалось, что теория групп и как таковая находит широкое применение в некоторых его разделах: теоретической физике, кристалографии и т.д.), а Клейн — к геометрии (и не только в Эрлангенской программе) и к теории функций кондексного пеоеменного. Видя, что этот «логический скелет» очень хорошо служит многим областям науки, Клейн мог надеяться, что теория групп поможет и в решении задачи клас-

сификации геометрических фактов.

Так как в 1872 году теория непрерывных групп только еще начинала свое победное шествие, то Клейн не мог в самой программе сколько-нибудь полно описать предложенную им классификацию геометрий. Он вынумден был ограничиться лишь немногами примерами, имевшимися в его распоряжения, а потом, в течение долгой жизни, следить за тем, как его схема все более и более наполняется фактами.

Основным примером в Эрлангенской программе, естественно, ввляется группа проективных преобразований. Как мы знаем, инвармания этой группы есть сложное отношение четырех точек: именно оно остается неизменным при любом преобразовании, принадлежением лагной

группе.

Клейн полробно останавливается и на элементарной (школьной!) геометрии, показывая, что в ее основу можно положить «главную группу», состоящую из «всех движений пространства, преобразований подобия, зеркального отражения и всех преобразований, которые могут быть из них составлены». Он говорит, что «все геометрические свойства характеризуются их неизменностью от преобразований главной группы», и добавляет следующее пояснение: «... действительно, представим себе пространство на мгновение неполвижным, застывшим...: тогда каждая фигура имеет (только) инливилуальный интерес; из свойств же, которыми они обладают как индивилуумы, только те суть собственно геометрические (т.е. относящиеся к геометрии главной группы), которые остаются неизменными при всех преобразованиях главной группы».

Клейн заметил, что существует и универсальный пример: группа всех непрерывных преобразований плоскости или пространства; соответствующая геометрия легла в основу одной из важнейших частей современной мате-

матики — топологии.

Но дело не в отдельных примерах. Важно другое. В Эрлангенской программе намечен путь получения из одной проективной геометрии множества других. Этот путь п ведет к абсолюту, этот путь и есть главная

тема нашей книги. На этом пути мы и получим евклидову (метрическую) геометрию «внутри проективной», о чем объявля Клейн в начале своей исторической лекции в Эрлангене. Обо всем этом мы еще расскажем, а сейчас мы хотим отваческо от теории групи и даже от геометрии вообще и эадуматься над проблемами вовсе не математическими.

Как это все-таки объяснить: молодой человек, почти онопіа, поднимаєтся на кафедру, читаєт лекцию — и бессвертию обеспечено? Талант, даже геннальность, плюс трудопобие? «Везение?» Ведь еще в 1834 году великий немецкий магематик Риман (1820—1866) и в 1868 году крупнейший немецкий естествонспитатель Гельигольц (1821—1894) выступнан с докладами, носившими почти такое же название, что и лекция Клейна («О гипотезах, лежащих в основании геометрин» — Рельмі «О Фактах, лежащих в основании геометрин» — Рельмі обрактах, лежащих в основании геометрин» — Гельмгольц), и посвященных той же идее — сформулировать наиболее обще прапцины геометрин. Но не их идеи, не их лекции, а именно идеи молодого Клейна так быстро захватили весь математический мир!

В математике, как и во всякой другой науке, важно не только сформулировать цясе, открыть закон, но и сделать их доступными для других, важно уметь пропагандировать эти идеи и законы, пропагандировать настойчиво, целеустремленно, всею жизнь, отстапвая их от нападок

и искажений.

В 1872 году повсюду (и особенно в Германии)) господствовал тяш етрадиционного профессорав. Клейн был совсем другим. Очаровательный юноша, жадный ко всему новому, необъячему, он пытался объяснить красоту Апплолав Есльведерского, вычерчивая на лице этого эталона мужской красоты лиции кривизны, даже на платье своей невесты он вышим сложные геометрические конивые.

Необичность и своеобразие Клейна проявились и в эрлангене, и в последующие годы, и даже задолго до начала профессорской деятельности в удивительной общительности, невероятной творческой активности, зитуанаме и убежденности, настойчивости и звертии, делающих его похожим на ученого новой формации, на ученого наших дней, а не егелертев полусонной Германии середины XIX века. Именю поэтому он просто не замечал, что Дарбу — граждании Франции, с которой Германии начинает войну, что Софус Ли — норвежец, с трудом понимающий по-немецки, что его товарищ О. Штольц снисходительно «учит» его геометрии Штаудта, полагая, что самому Феликсу не одолеть этой премупрости.

Эрлангенские профессора, хотя среди илх было мало математиков, сумели правильно оценить возможности молодого геометра. Они открыли ему «зеленую улицу», тем самым обеспечив видное место в история крохотному Эрлангену и его скромному «храму науки». Пример, достойный иодиважиний.

Вот эти качества личности, характера и стиля жизни, наряду с совершенно необходимыми для каждого значительного деятеля талантом и грудолюбием, и сделали Феликса Клейна человеком, которого смело можно назвать предшественником современной математики, ее первым историком, общим учителем всех современных математиков!

Последнюю мысль следует полимать в очень широком смысле. Клейн, наверное, первым, лин, по крайней мере, одним из первых почувствовал, что та математика, которую мы сегодии называем современной, станот важнейшей состанной частью всех наук и, следовательно, призовет к себе на службу могучую армию математиков самых различных рангов, не только генералов и маршалов науки, но и рядовых и сержантов. А раз так, то взучение современной математики должное пачиваться не в шузе и не при «подготовке к профессорскому званию», а сще в школе и не для «набранных», «одаренных», «особо способных», а для всех детей, в том числе и самых обыкновенных.

Но для Клейна «понять и почувствовать» всегда означало «делать, бороться». И хотя Клейн понимал, что «вряд ли есть предмет, в преподавании которого царыла бы такам рутина, как в преподавании математики», что пеобходима коренная перестройка преподавания математики в школе, но именно он, ученый, имеющий уже мировое приванане, арруг (да нет, вовсе не арруг, к этому его привела логика жизии) серьезно занядся изучением путей этой реформы и в измале вежа стал прязвлиным руководителем движения за модериванию школьной математики. Он пишет книги, выступает с многочисленными докладами, активно пропатандирует новое, паконец, в 1905 году под его руководством разрабатывается так навываемая Меранская программа (Меране — небольшой городок, где на съезде Германского общества естествоиспытателей и врачей впервые был доложен проект программы по математике для германской общеобразоватейльной школы). И как Эрлавиченская программа стала мавифестом необ математики, так Меранская — манифестом ее нового преподавания. Сегодия многое пэтребований Меранской программы звучит по-новому, многое стало давио пройденным этапом — это естественно. Но и сегодия, радунсь росту математической культуры моло-дежи, мы не должны забывать, что первым, кто не только предвидел это, но и делал все, что было в его силах, на благо математического образования. был Хиейн.

В 1925 году, более чем через полвека после заседания совета в Эрлангене, будущий создатель кибернетник тогда еще не очень известный американский математик Норберт Винер (1894—1964) сотправился засвидетельствовать свое уважение Феликсу Клейну, который делял с Гальбертом славу самого выдающегося геттингенского патематикав. Вспомінав об этом визите, Випер писал:

«Клейн уже очень ослабел, и все понимали, что лии его сочтены. Я все-таки с радостью воспользовался представившимся случаем, чтобы познакомиться еще с одним представителем славного пропилого математической науки... Я поднялся наверх и нашел Феликса Клейна в его кабинете — просторной комнате, где было много воздуха и света; вдоль стен стояли кпижные шкафы, посередине большой стол, на котором, разумеется в страшном беспорядке, лежали книги и раскрытые журналы. Великий математик сидел в кресле с пледом на коленях. У него были тонкие изящные черты лица, как будто вырезанные рукой мастера, и борода, Когла я на него смотрел, мне казалось, что я вижу нап его головой венец мулреца, а. когда он произносил имя какого-нибудь замечательного математика прошлого, отвлеченное понятие «автор такихто и таких-то работ» точно по мановению волшебной палочки превращалось в живое человеческое существо. Над самим Клейном время, казалось, больше не было властно — вокруг него все лышало вечностью. Я слушал его с величайшим благоговением и по прошествии нескольких минут заметил, что уже прошу позволения удалиться, как будто я присутствовал на аудиенции при дворе».

Не часто кибернетики с таким благоговением говорят

о классиках математики!

Глава восьмая

ЕЩЕ ОДИН ТРАДИЦИОННЫЙ ПРОФЕССОР. ДИАЛЕКТИКА И КООРДИНАТЫ

Итак, Клейн предложил классификацию различных геометрий с точки зрения теории групп преобразований, и нам предстоит познакомиться с этой классификацией. Но, по Клейну, надо начинать с проективной плоскости. А что от такое? Можно ли ее мотрогать руками», как старую добрую евклидову плоскость? Можно и передставить себе ее наглядио? Можно ли ежомделировать» проективную плоскость? Оказывается, в какой-то степени можно, по для этого потребуется очень богатое воображение.

Впрочем, богатым воображением обладают все настояпие математики, а геометры — тем более. И ипогда воображение теометра срабатывает совершению неожиданно. Так было и с Ангустом Фердинандом Мебиусом (1780— 1868). В его биографии — астроном по должности, геометра по призванию — нет инчего существенно отличнотивной плосокости связавана забавная история, которую неоднократию рассказывал сам Мебиус, каждый раз приператория и при предессор не ображением профессор и был весспъчаком, как его отец — учитель танцев. Напротив, Мебиус был очень тихим и скроминым человеком, по как и многие выдающиеся люди, мог позволить себе отпоситься с иронией к собственной персоне...

Любопытная особенность выдающихся открытий: чуть ли не о каждом из них рассказывают более или менее правдоподобную историю, начиная от архимедовой «эври-



Август Фердинанд Мёбиус

ки» и ньютонова яблока и кончая открытиями сегодняшнего пня. Обыватель знает не о самом открытии, а об этой истории и с черной завистью лумает: «Везет же люлям: в ванну залез, яблоко на голову унало, еще какое-нибуль обыкновенное чуло произошло — и. пожалуйста, великое открытие налипо...» При этом он забывает, что и по Архимела люли принимали ванны и ло Ньютона сотни яблок папали на головы обывателей, но открытия-то спедали Архимел и Ньютон! Мозг настоящего ученого работает непрерывно; и иногда

достаточно маленького толчка, которым может быть какое-то очередное «яблоко». Только этому толчку предшествовал колоссальный труд, он-то и завершился «случайным и легким» открытием.

Итак, весеннее утро 1858 года. Высокоученого профессора Мёбнуса, завершившего утренний моцион, встре-

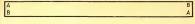
чает супруга...

 Ну, наконец-то и ты, Август! Я больше не желаю этого терпеть — поднимись в свой кабинет и ты увидишь, на что она способна! Или ты ее уволишь, или... — Герр

профессор больше не слушал.
Нет, в свои пятьлесят восемь он вовсе еще не стар и

типе, а свои пътедели последа от волее чале ос слудстанцит превосходно, просто оченъ уж отвлекает это ежепневное ворчание. Но все-таки, чем лее так недовъдка фрау Мебиус, что могла натворить это десупика? Гічнти п рукописи на месте, утренняя почта — тоже. Только что это? С каких пор на его столе вадпротя дамские подвязки? Тут что-то необычное... Одна подвязка, несомиенностью. А вот вторая... Что, собственно, считать здесь направляющей?... Вначит, она просто сообразвала, что если обыкновенную полосу сшить вот так... З, девочка не так уж глуша!..

Что же, не замеченное другими, увидел Мёбиус? Попытаемся повторить лействия его служанки и в какой-то





I Ho, L-

степени, рассуждения профессора. Подвавка нам не понадобится — сейчат свим то носят, — ее вполие заменит достаточно длинная полоска бумаги. Обратите винмание (рис. 24), как обозначены верилины этой полоски-примоугольника. Следуя за Мартой, т.е. пе очень-то беспоковсь о теории вопроса, склемы чобез точки А и чобез точки В. Получился члист Мёсоциса».

Главным его отличием от обыкповенных поверхностей вялняется отсутствие «запанки»: у листа Мёбиуса нег второй стороны, он имеет только одну «лицевую» сторону. Как его понимать? Попробуйте выкрасить новерхность листа Мёбнуса. Окажется, что вы, не переходя через края листа, выкрасите его весь одним цветом! Это и втачичи что лист Мёбнуса выляется односторонией поверхностью в отличие от обычного цилиндра, для полного выкращивания которого придется перейти через край, т.е. на другую (внутреннюю, например, если вы начали с внешней) сторону, и который можно раскрасить друмя красками так, что граница будет проходить только «по краю».

Этой поразительной особенностью не исчернываются свойства листа Мебиуса. Попробуйте отрезать узенькую полоску от его края. Окажется, что у листа Мебиуса не только одна сторона, но и только одна пульте образительности. Не и начинается то, что так поправилось Мебиусу и что поводило ему сувидсть» модель проективной плоскости, — край листа Мебиуса ведет себя как проективная пряман! мебиус много лет искал такую модель, и Марта епомоглав найти ес. Правда, при аккуратном рассмотрении оказывается. что лист Мебиуса видистря моделью не всей

проективной плоскости. Чтобы получить полную модель, надо не только неограниченно продолжить нашу полоску, но еще и замкнуть ее в другом направлении (поперек), прикленть, так сказать, «доньшико» к «бывшему цилиндру». Для решения этой задачи надо перейти в четырех-мерное пространство. Но что это такое? С точки зрения житейской представить себе пространство с числом намерений больше трех невозможно. Наука же давным-давно оперирует многомершыми пространствами, по только с помощью координат. Замените привычные x, y, z ка x_1, x_2, x_3 , добавьте к им x_4 , а если хотите, то и x_5, x_6, \dots , $x_c - m$ надо сделано.

... ж. — и дело средано.

Координаты? Но мы же вслед за Дезаргом, ПонселеШтейнером объявили себя противниками пероглифов анализа! Впрочем, винмательный читатель должен
был почувляювать потребность в координатах еще и в

рассуждениях о непрерывности групп...

Но тогда можно упрекнуть авторов в странной непоследовательности и нарушении логики изложении. Или это какая-то высшая логика? Вероятно, все происходит не по злой воле авторов, а по каким-то законам, управляющим развитием науки. Поговорим об этих законах.

Огромное количество фактов, их объединение в виде теорий и целых наук — все это накапливалось в течентисячелетий. Человечество должно было как-то разобраться в потоке знаний, установить какие-то наиболее общие закономерности. Знание этих закономерностей не может, конечно, заменить знания самих конкретных фактов, по может значительно облегчить ориентацию в мире фактов и открытие важнейших законов.

Установление общих закономерностей — задача неимоверно трудная. Для ее решения нужно иметь не только колоссальную эрупицию, но и обладать по меньшей мере

гениальными способностями.

Оказалось, что эти закономерности отражают в повнании законы, присущие всей окружающей нас действительности — природе и обществу. Следовательно, они носят характер весеобщих законов, а поэтому их можно сформулировать только в философии — науке, еще более общей, чем математика.

Крупнейшие философы всех времен в той или иной степени подходили к открытию этих закономерностей, а ученые-естествоиспытатели, сами того не сознавая, постоянно применяли их. Но одиям (например, древнегреческому философу Гераксинту) ие хватало знаний, накопленных к тому времени человечеством, другим (например, немецкому философу Гетски) мещало неправильное, идеалистическое мировозарение, т.е., попросту говоря, убекденность в том, что все — от бота, от какото-то «высшего существа», «абсолютной дденя и т.п. Вирочем, этот гормоз мещал не только Гетельо. В условиях общества, в котором образование является преимущественным достоянием эксплуататорских классов, большинство ученых принадлежит этим классам или всецело зависит от них, а потому вольно или невольно разделяет выгодное эксплуататорам мировоззрение.

Вот почему открыть и точно сформулировать общие законы познания смог только гениальный ученый — пос-

ледовательный революционер.

А последовательный революционер мог быть порождае голько таким класом, который авинтересован в уничтожении всякой эксплуатации. Первым таким классом является, как известию, пролегариат, а его первыми вождями были великве ученые и великве революционеры — Карл Марко и Фридрих Энгелье. Им принадлежит честь установления и четкой формулировки наяболее общих законов, в соответствии с которыми происходит развитие природы и общества и познание их человеком.

Наука, изучающая эти законы, называется диалектикой (у превних греков слово диалектика означало искус-

ство рассуждать, вести беседу).

Человеку, который еще не запимался диалектикой и вообще философией (а знакомиться с ними надо как можно раньше!), нельзя рекомендовать ничего лучшего, чем начать с тиения книги Ф.Энгельса «Анти-Дюринг».

Жалкая фигура Дюринга давно была бы забыта, если бы он не подал Энгельсу повод написать полемические заметки о «перевороте в науке, произведенном господином Евгением Дюрингом», которые и известны теперь

под кратким названием «Анти-Дюринг».

Полемическая форма изложения обычна для философов. Каждому из них приходилось опровергать или предшественников, или современников, чтобы доказывать сираведливость своего видения мира. Конечно, полемическое изложение труднее для восприятия. Но сила гения, стрась ность революционера, литературное мастерство особенно сплыю проявляются именно в полемике. И, может быть, поэтому полемические работы в науке столь же популярны и долговечны, как остросножетные произведения в художественной литературе, в театре и в кино... Итак, откром «Анти-Дюринг», по пачием читать не

Итак, откроем «Анти-Дюринг», по начнем читать не с начала, а с той части, которая непосредственно содержит изложение интересующих нас законов пладектики.

ато главы XII-XIII первого отнела.

Первая из этих глав посвящена вскрытию источника, дввизущей силы всякого развития. Энтельс вплит его в противоречии, бесконечное число раз возпикающем, разрешающемся и вновь возникающем.

Энгелье иллюстрирует свою мысль на многочисленым приверах, в том числе и на примерах, ваятых из математики: «... одной из главных основ высшей математики выдагам из главных основ высшей математики выдагам условиях прямое и кривое должны представлять собой одно и то же. Но в высшей математике изходит свое осуществление и другое противоречие, состоящее в том, что линии, пересекающеея на наших глазах, тем не менее уже в вият-шести саптимерах от точки своего пересечения должим считаться параллельными, т.е. такими линиями, от оточки пресконечном их продолжении. И тем не менее высшая при бесконечном их продолжении. И тем не менее высшая пресконечном их продолжении. И тем не менее высшая пречимы достигает не только правильных, по и совершено недостикнымых для нившей математики результатова³.

Мы видели в предыдущих главах, что второе противоречие и породило учение о перспективе, а за ими и всю проективную геометрию. Поиятия несобственных элементов и проективной плоскости дали возможность сразрешить» это противоречие и тем самым существению продвинуть науку. Таким образом, Энгельс отметил внутреннюю причину движения и в интересующей нас области.

В первой половине XIX века в геометрии возникло новое противоречие: наглядный, бесформульный характер построенной теории вступил в противоречие с необходимостью вернуться к координатам и формулам...

И вот это «возвращение» является проявлением еще одного очень важного закона диалектики, которому пос-

¹ Маркс К., Энгельс Ф. Полн. собр. соч. 2-е изд., т. 20, с. 124.

вящена тринадцатая глава «Анти-Дюринга», носящая несколько таинственное название «Отрицание отрицания». Энгельс пишет:

«Но что же такое все-таки это ужасное отрицание отрицания, столь отравляющее жизнь г-ну Дюрингу и играющее у него такую же роль непростительного преступления, какую у христиан играет прегрешение против святого духа? — В сущности, это очень простая, повсюду и ежедневно совершающаяся процедура, которую может понять любой ребенок, если только очистить ее от того мистического хлама, в который ее закутывала старая идеалистическая философия и в который хотели бы и дальше закутывать ее в своих интересах беспомощные метафизики вроде г-на Люринга. Возьмем, например. ячменное зерно. Биллионы таких зерен размалываются, развариваются, идут на приготовление пива, а затем употребляются. Но если такое ячменное зерно найдет нормальные для себя условия, если оно попадет на благоприятную почву, то, пол влиянием теплоты и влажности с ним произойдет своеобразное изменение: оно прорастет; зерно, как таковое, перестает существовать, подвергается отрицанию; на его место появляется выросшее из него растение - отрицание зерна. Каков же нормальный жизненный путь этого растения? Оно растет, цветет, оплодотворяется и, наконец, производит вновь ячменные зерна, а как только последние созреют, стебель отмирает, полвергается, в свою очередь, отрицанию. Как результат этого отрицания отрицания мы здесь имеем снова первоначальное ячменное зерно, но не просто одно зерно, а в песять, пвадцать, трипцать раз большее количество зерен»1.

Продемонстрировав действие закона на более сложных примерах из биологии и зоологии, Эпгельс обращается к математике, а также приводит одну из самых поэтических и страстных страниц «Капитала», относящуюся к развитию частной собственности при капиталыми: сначала крунный капиталист отбирает (отрицает) собственность мелких производителей, а затем социалистическая революция приводит к экспроприации (отрицание отрицания!) капиталистической частной собственности на средства производства (фабрики, заводи и т.д.). «... Быет час

¹ Маркс К., Энгельс Ф. Поли. собр. соч. 2-е взд., т. 20, с. 139.

капиталистической частной собственности. Экспроприаторов экспроприируют.»⁴

Заканчивая наше философское отступление, мы надеемся, что читателю теперь легче примириться с неизбежностью возвращения координат в госметрию, нбо это возвращение есть еще одно проявление общего закона диаактики. Очевидно, что речь пойдет не о простом возвращении, а о возвращении на совершенно новом уровке, позволяющем не только по-новому записать известные нам факты, но и получить повые результаты.

нам факты, по колучиты помее ресультация суть числа, определиющие положение точки на плоскости (на поверхности, вообще в каком-либо миожество) отпосытельно какой-либо системы координат. Иными словами, системы координат дает возможность отобразить? точки плоскости (поверхности, множества) во множество пар (или троек, или енаборов по литук, где л – любое натуральное число) чисел — координат. Простейшими и обшензвестными примерами являются декартовы координаты на плоскости и в пространстве, а также географические коорлинаты на сфере.

А теперь посмотрим, как вводится координаты в проективной геометрии. Замечательно, что и это первым сделал Мебиус в фундаментальном произведении «Барицентрическое исчисление» (1827 г.). Это сочинение корениям обрамом отличалось от геомегрических работ его очных и засчных учителей. Как это часто бывает сталантливыми математическими сочинениями, оно обогнало время и довольно долго оставалось не понятым и не оцененным. Правда, не так долго, как это было с трудами Деаврга, — шел уже XIX век, а не XVII...

Подоби Дезаргу, применявшему терминологию ботаники, Мёбиус воспользовался терминологией другой науки — механики. Он наявал введенные им координаты барицентрическими». «Барос»— в переводе с греческого вес, тяжесть. Следовательно, «барицентр» — центр тяжести.

Начнем с введения барицентрических координат на отрезке AB, который отождествим с невесомым стержнем.

¹ Маркс К., Энгельс Ф. Полн. собр. соч. 2-е изд., т. 20. ² Теперь часто и само это отображение тоже называют системой координат.

Пусть на концах этого стержня находятся два тела массы m, и m. (рис. 25). Требуется найти центр тяжести этой системы. Хорошо известно. что расстояния центра тяжести М от конпов А и В стержня полжны быть обратно пропорциональны массам m_1 и m_2 , т.е.



$$\frac{|AM|}{|MB|} = \frac{m_2}{m_1}$$
.

Ясно, что положение точки M не изменится, если мы vмножим обе массы на одно и то же число $p \neq 0$, так как

$$\frac{pm_2}{pm_1} = \frac{m_2}{m_1}$$
.

По той же причине не играет роди единица измерения масс. Значит, положение барипентра (будем для краткости и из уважения к Мёбиусу употреблять этот термин вместо слов «центр тяжести») определится отношением двух чисел m_9 : m_1 .

Такое же простое и естественное решение имеет и обратная задача: найти отношение масс, при котором наперед указанная точка М стержня стала бы барицентром. Отношение |АМ| : |МВ| находится непосредственным измерением отрезков АМ и МВ, а грузы подбираются так, чтобы их отношение было равно числу $\lambda = |AM| : |MB|$. Произвол подбора грузов таков, что на два искомых числа m_1 и m_2 накладывается лишь одно условие: m_2 : m_4 $=\lambda$.

Таким образом, на отрезке АВ мы установили некоторую систему координат: нары чисел $(m_2:m_1)$ соответствуют множеству всех точек отрезка АВ, кроме его концов. Как включить в рассмотрение точки А и В? Пусть масса m_{γ} неограниченно уменьшается, а масса m_{1} остается неизменной. Тогда число $\lambda = m_2 : m_1$ будет стремиться к нулю, а баринентр булет стремиться к точке А. Естественно приписать этой точке координаты, отношение которых равнялось бы нулю, например (0:1). Совершенно аналогично точка В получит координаты (1:0), что означает безграничное уменьшение массы m_1 (а не деление на нулы). Итак, теперь в качестве чисел m_2 и m_1 могут выступать все действительные неотрицательные числа.

Введенное отображение не является взаимно-однозначным: одной и той же точке М отвечает бесчисленное множество пар чисел $(m_2:m_1), (2m_2:2m_1), ...(pm_2:pm_1),$ т.е. все пропорциональные пары. Это обстоятельство весьма существенно. Со времен Ферма и Декарта установилось мнение, что только взаимно-однозначные соответствия являются хорошими, полезными в качестве координатных систем и вообще в математике. Однако наше «плохое» соответствие легко исправить. Разобьем множество всех пар положительных чисел на полиножества -«классы», включив в каждый класс все пропорциональные друг другу пары. Олин класс булет солержать пары (1:2), (3:6), (1,5:3) и т.д., т.е. все пары (р: 2р), гле р любое положительное число. Другой класс будет солержать пары (4:3), (8:6), (12:9), (6:4,5) и вообще все пары (4р: 3р). Еще один класс будет состоять из пар (1:0), (2:0), (3:0) и вообще из всех пар (р: 0). А еще один — из всех пар (0 : р).

Это разбиейне таково, что каждая пара входит в один и только в один класс. Сами классы в этом случае привито называть классами эквиволенипности, а множество классов (не пар, а именно классов) называется фактор-множеством до отношению к всходному множеству (в нашем случае — к множеству пар чисел). Переход к фактор-множеству дает возможность превратить не вазымно-однозначиее соответствие гочек и пар чисел во взаимно-одновначиее соответствие точек и классов, т.е. адементом фак-

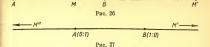
тор-множества.

Если наш читатель всерьез займется математикой и ее приложениями, то он еще не раз встретится с этой за-

мечательной процедурой «факторизации».

Итак, для отрезка AB (см. рис. 25) введены барицентрические координаты: точке M соответствует класе всех пар чисея x и x x, удовном условно x, x x z = |AM|; |MB|. То, что вместо букв m x и m паписаны более привычные x x x x x несущественно, еще менее существенна смена изморащии.

Но в декартовой системе координаты получались для всей прямой и на ней «помещались» все действительные числа. А у нас пока не использованы отрицательные чис-



ла и остались все точки вие отрежка AB. Распространить нашу систему на эти множества можно при помощи введениях Шалем направлениях отрежков. Координата точки M', лежащей вие отрежка AB, определяется при помущи направлениях отрежков AM' и M'B. Например, на рисунке 26 точка M' имеет координатой класс пар чисел $x_1: x_2 = 2:$ (—1). Теперь очевидно, что любой точке M прямой, на которой зафиксированы точки A и B, будет соответствовать класс пар действительных чисел, определенный с точностью до общего множителя по правилу $x_1: x_2 = AM'$ MB. Λ_{BB} пля внутренних точек отрежка AB это отношение положительно, а для внешнях — отрицательно.

В дальнейшем для удобства мы будем все-таки гопорить не об одной координате— классе пар чисел $x_1: x_2$, а об *одноройных координатых* $x_1: x_2$, памятуя, что они определены с точностью до общего множителя, т. е. пары $x_1: tx_2$ при любом t определяют одну и ту же точку. Сымсл прилагательного «однородные» (которое мы часто будем опускать) вскоре выяснится.

Посмотрим, как изменяются однородные координаты точки M' при движении ее вправо от точки B (1:0). Отрезки AM' и M'B уведичняваются, но их отношение уменьшается (по модулю) и приближается сколь угодно близко

к минус единице.
Что же будет происходить при движении влево от точки A (0:1) (рис. 27)? Отрезки AM" и M"В увеличиваются (по модулю), а их отношение приближается сколь угодно бларяю к минус единице.

«Минус единица» маячит и справа:

$$\lim_{M' \to \infty} \frac{AM'}{M'B} = \lim_{M' \to \infty} \frac{AB + BM'}{M'B} = \lim_{M' \to \infty} \frac{AB}{M'B} + \lim_{M' \to \infty} \frac{BM'}{M'B} = 0 + (-1) = -1,$$

и слева:

$$\lim_{M' \to \infty} \frac{M''B}{AM''} = \lim_{M' \to \infty} \frac{M''A + AB}{AM''} = \lim_{M' \to \infty} \frac{M''A}{AM''} + \lim_{M' \to \infty} \frac{AB}{AM''} = -1 + 0 = -1.$$

С арифметической точки зрения получилась довольно поболытная вещы: шли направо — впереди «маячила» педостижимая минус единица, пошли влево — впереди но по примой, а по какой-то странной линии, весьма напоминающей проективную прачую своей замкнутости, оберь не может из берь друх различных «минус единица, т.е. мы подходили и справа и слева к одному и тому мобъекту!). Итак, во миожестве отпошений отрежков AM.MB нет отношения, равного минус единице, а на прамой, содержащей отрежко AB, нет несобственной точки. Добавим к прямой несобственной точки. Добавим к прямой несобственную точку (как это делал еще — 1:1 = 1:—1. Не получилась ли уже система координат для проективной прямой?

Нет! Ибо полученные одиородные координаты суть отношения отресков AM: MB, а они, как нам хорошо известно, не сохраняются при центральном проектировании. Надо перейти к сложному отношению, τ .е. к отношений. Как? Очень просто. Надо задать на прямой не две точки, а три. Обозначим их A, B, E (рис. 28). Эти точки могут объть расположени на прямой как угодно, среди них может быть и несобственная (для проективной примой сна изопле равноправна с остальным), лишь бы инкакие две из них не совпадали. Отношение AE: EB фиксировано. Возымем теперь на этой же прямой и произвольную точку M, составим отношение AM: MB и назовем проективноми объробными кордиматами $x_1: x_2$ точки M отношение отношений: $x_1: x_2 = (AM: MB): (AE: EB)$, $x_2 = (AM: MB)$ и AE: EB филомение AE: EB

$$x_1:x_2=(AB;ME).$$

Puc. 29

Заметим, что если M совпадает с A, то (AB;ME) ==0; поэтому координаты точки A суть $x_1:x_2=0:1$. Если же M совпадает с B, то AM:MB=1:0, поэтому можно считать, что и (AB; ME) = 1:0, а координаты точки B суть $x_1:x_2=1:0$. Если, наконец, M совпадает с E, то (AB;ME)=1 и координаты точки E суть $x_1:x_2=$ =1:1.

Все это, в общем-то, очень просто, но несколько непривычно и может показаться непонятным. Поэтому полезно внимательно рассмотреть конкретные примеры,

3 а д а ч а 1. На прямой даны точки M_1 и M_2 . Найти их проективные координаты $(x_1:x_2)$ для M_1 , $(y_1:y_2)$ для М 2 (рис. 29).

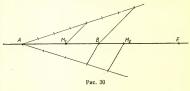
Решение. $AE : EB = 4 : 8 = 1 : 2 : AM_1 : M_1B = 1 : 2 : AM_2 : M_3B = 1 : 2 : AM_4 : M_1B = 1 : 2 : AM_2 : M_3B = 1 : 2 : AM_4 : M_1B = 1 : 2 : AM_2 : M_3B = 1 : 2 : AM_4 : M_1B = 1 : 2 : AM_2 : M_3B = 1 : 2 : AM_4 : M_1B = 1 : 2 : AM_2 : M_2B = 1 : 2 : AM_3 : M_3B = 1 : 2 : AM_4 : M_3B = 1 : AM_4 : M_3B = 1$ = 7:5; $AM_2: M_2B = 13:(-1)$. $x_1: x_2 = (AB; M_1E) = (AM_1: M_1B): (AE: EB) =$

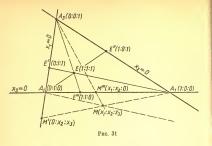
= (7:5): (1:2) = 14:5; $y_1: y_2 = (AB; M_2E) = (AM_2: M_2B): (AE: EB) =$

=(13:(-1)):(1:2)=-26:1.

Задача 2. Известны проективные однородные координаты точек $M_1(-2:3)$ и $M_2(2:3)$. Построить эти точки (рис. 30).

Решение. Так как точки А. В и Е паны (они порождают систему координат), то, выполнив измерения, получим: AE : EB = -(4:2) = -2. Для точки M_1 имеем $x_1: x_2 = -2: 3 = (AB; M_1E) = (AM_1: M_1B): (AE: EB) =$





 $=(AM_1:M_1B):(-2)$, отвора $AM_1:M_1B=4:3$ и остается разделить отрезок AB в отношении 4:3. Аналогично, для точки M_2 вмеем $y_1:y_2=2:3=(AB;M_2E)=(AM_2:M_2B):(-2);AM_4:M_2B=(-4):3$ и остается разделить отрезок AB в отношении (-4):3.

Теперь все понятно? Проверьте себя, ответив на следующие вопросы: когда отношение $x_1: x_2$ отрицательно? Когда оно положительно? Образуют ли точки A, B, M_1 и M_2 на рисунке 29 гармоническую четверку? А на рисунке 30^2

Теперь надо перейти от прамой к плоскости. Прежде всего возыме проязвольный треуслольник A_2A_3 , и присвоим его вершинам и сторонам однородные координаты и уравнения, указанные на рисунка 31. Разуместея, координаты вершин удовлетворяют уравнениям проходищих черев них сторон. Затем добавым точку E, не принадлежащую ин одной из сторон греугольника, и присвоим ей однородные координаты 1: 1: 1. Проекции этой точки из вершин и противопложные стороны треугольника дадут точки E' и E'' и E''. На каждой сторопе треугольника дадут точки E' и E'' и E'' и Сме дастема координат. Например, на стороне A_2A_1 точка A_2 играет роль точки A рисунка A_3 потам A_4 — роль точки B того же рисунка, а рисунка, на стороне A_2A_1 точка A_2 играет роль точки B гого же рисунка,

а точка E''' — роль точки E. В самом деле, для точки E''' так же, как и для всех точек этой прямой, имеем: $x_2=0$. Уравнение прямой A_3E''' имеет вид $x_2-x_1=0$, так как только ему одиоременно удовлетворяют координаты точек A_3 и E'''. Поэтому для всех точек прямой A_3E''' имеем: $x_2=x_1$; в силу одиородности координаты можем синтать, что для точки E''' годятся координаты 1:1:0. Отвлекаясь от несущественной третьей координаты, получим то же, что и на рисунке 28.

Возьмем произвольную точку M, спроектируем ее из точки A_3 на прямую A_2A_1 , получим точку M'' и сложное отношение $x_1: x_2 = (A_2M''': M'''A_1): (A_2E'': E'''A_1).$ Затем спроектируем точку M на точки A_1 на прямую A_2A_3 получим точку M, на точки A_1 на прямую A_2A_3 получим точку M, на точки A_1 на прямую A_2A_3 A_2 и E' дает сложное отношение $x_2: x_2 = (A_1M': M'A_2):$ за проективные координаты точки M. Итак, проективные координаты точки M. Итак, проективные координаты е проекций на прямые. Вот почему мы так подробно рассматривали координаты точки на парямуй.

Итакі, если дана точка, то можно определить ее координати в виде отношения x_i ; x_j ; x_j . А если дано такое
отношение, то определяет ли оно точку? Конечно. Имея его,
можно построить точки M' и M'' и провести прямые A_jM'' и A_jM' , их пересечение и даст искомую точку M(пересечение облазгально будет — парадлельных нет).
Следует ожидать (и летко проверить — ожидание не будет
обмануто), что проектирование на третью сторону треугольника даст

$$x_1: x_3 = (A_3A_1; M''E''),$$

где E'' и M'' — проекции точек E и M из точки A_2 на прямую A_1A_3 .

Таким образом, фигура, состоящая на четырех точек A_1 , A_2 , A_3 , E, порождает проективную систему координат на плоскости, а координатами пвляются всевоможние тройки чисел $x_1: x_2: x_3$, определенные с точностью до общего иножителя, кроме тройки 0:0:0 (для нуля еще допустимы: они дают вершины координатного треутольника, но по трем чулям низакой точки не построицы). С этим единственным исключением придется примириться. Так как координаты въражены через сложные отпо-

шения, то они инвариантны относительно проективных преобразований. Задача создания координат, пригодных для проективной геометрии, решена полностью.

Проективная система координат создана позднее и в павестной степени в противовес декартовой. Одпако они тесно связавы. Вепомним, что проективную примую можно получить, дополнив евклидову несобственным элементом. Пусть таким элементом послужит точка В, отправленная в «бесконечность». Координаты точки М вычисляем по формуле (1):

$$x_1: x_2 = (AB; ME) = \frac{AM}{MB}: \frac{AE}{EB} = \frac{AM}{AE} \cdot \frac{EB}{MB}$$

Заметим, что отношение

$$\frac{EB}{MB} = \frac{EM + MB}{MB} = \frac{EM}{MB} + 1$$

при удалении точки B в бесконечность устремится к единице. Поэтому $x_1: x_2 = AM: AE$. Приняв отрезок AE за единицу масштаба и обованачи в $x_1: x_2$ одини числом x_r мы вернемся к обычному правилу определения декартовой коогрыпаты: x = AM ед, длины. Значит, проективная система координат на прямой есть обобщение декартовой системы. Инаме говоря, декартова система есть частный случай проективной. Легко убедиться, что так же обстоит дело и на плоскости (только удалять в бесконечность придется не точку B_r а одну из координатных прямых, например прямую A_1A_2).

Значит, Мёбиус «всего только» обобщил иден Декарта на новый объект — проективное пространство. Надо сказать, что большинство смелых и сильных шагов в мате-

матике и есть «всего только» обобщения.

Тлава девятая

АНАЛИТИКА ТОРЖЕСТВУЕТ?

Теперь мы покажем, как используются проективные координаты. Прежде всего получим формулу, позволяющую вычислять сложное отношение четмрех точек по их проективным координатым. Это должно быть ветрудно: ведь проективные координаты сами суть сложные отношения! Но... чернял потребуется немало.

Пусть на прямой даны четыре точки X,Y,Z,T имеющие координаты $(x_1:x_2:x_3), (y_1:y_2:y_3), (z_1:z_2:z_3),$ $(t_1:t_2:t_3)$. Как вычислить сложное отпошение (XY,ZT)? Спроектируем все четыре точки из какой-инбудь вершины координатного треугольника, например из A_2 на прямую A_2A_1 (рис. 32). Получились четыре точки: X',Y',Z,T'. Выслим их координаты на прямой A_2A_1 Спачала сделаем это подробно для точки X' (вспомните, как мы делали в предыхущей главе):

$$x_i: x_2 = (A_2A_i; X'E') =$$

$$= \frac{A_2 X'}{X' A_1} : \frac{A_2 E'}{E' A_1} = \frac{A_2 X'}{X' A_1} \cdot q.$$

Здесь буквой q обозначено не зависящее от наших четырех точек число $E'A_1:A_2E'$ (ведь точки A_2 и A_1 — вершины координатного треугольника, а точка E'—



проекция единичной точки E из вершины A_3 на сторону A_2A_1). Совершенно аналогично получим:

$$\begin{split} y_{1} : y_{2} &= \frac{A_{2}Y'}{Y'A_{1}} \cdot q; \\ z_{1} : z_{2} &= \frac{A_{2}Z'}{Z'A_{1}} \cdot q; \\ t_{1} : t_{2} &= \frac{A_{2}T'}{T'A_{1}} \cdot q. \end{split}$$

Координаты проекций всех четырех точек получены, теперь легко составить сложное отношение этих проекций. Так как оно — внавриант центрального проектирования, то сразу же получится и сложное отношение четырех исходных точек. Итак, мыем:

$$(XY; ZT) = (X'Y'; Z'T') = \frac{X'Z'}{Z'Y'} : \frac{X'T'}{T'Y'} = \frac{X'Z' \cdot Y'T'}{Y'Z' \cdot X'T'}. \quad (1)$$

Если бы мм знали отрезки X'Z', Y'T', Y'Z' и X'T', то задача была бы решена. Найдем их, начав, например, с отрезка X'Z'. Для этого вычислим сначала разность отношений проективных координат его концов:

$$\frac{z_1}{z_2} - \frac{x_1}{x_2} = q \cdot \left(\frac{A_2 Z'}{Z' A_1} - \frac{A_2 X'}{X' A_1} \right). \tag{2}$$

Теперь применим правило Шаля для направленных отрежков: AB=-BA, AB+BC=AC и маленькую хитрость, которая часто встречается в математических выкладжах: a+1-1=a. С разностью (2) произойдет следующее:

$$\begin{split} \frac{z_1}{z_2} &- \frac{z_1}{z_2} = q \left(\frac{A_2 Z'}{Z' A_1} + 1 - 1 - \frac{A_2 X'}{X' A_1} \right) = \\ &= q \left(\frac{A_2 Z' + Z' A_1}{Z' A_1} - \frac{X' A_1 + A_1 X'}{X' A_1} \right) = \\ &= q \cdot A_2 A_1 \left(\frac{1}{Z' A_1} - \frac{1}{X' A_1} \right) = q \cdot A_2 A_1 \cdot \frac{X' A_1 + A_1 Z'}{Z' A_1 \cdot X' A_1} - \end{split}$$

Итак.

$$\frac{z_1}{z_2} - \frac{x_1}{z_3} = q \cdot A_2 A_1 \cdot \frac{X'Z'}{Z'A_1 \cdot X'A_1}.$$

Отсюда, обозначив $A_2A_1 \cdot q = q^*$, найдем:

$$X'Z' = \frac{X'A_1 \cdot Z'A_1}{q^*} \left(\frac{z_1}{z_2} - \frac{x_1}{x_2} \right).$$

Совершенно аналогичные вычисления дают равенства:

$$\begin{split} Y'Z' &= \frac{Y'A_1 \cdot Z'A_1}{q^*} \left(\frac{z_1}{z_2} - \frac{y_1}{y_2} \right); \\ X'T' &= \frac{X'A_1 \cdot T'A_1}{q^*} \left(\frac{t_1}{t_2} - \frac{z_1}{z_2} \right); \\ Y'T' &= \frac{Y'A_1 \cdot T'A_1}{q^*} \left(\frac{t_1}{t_2} - \frac{y_2}{y_2} \right). \end{split}$$

Теперь все готово. Достаточно внести найденные значения отрезков в формулу (1). Получается

$$(XY; ZT) = \frac{(z_1 x_2 - x_1 z_2) \cdot (t_1 y_2 - y_1 t_2)}{(z_1 y_2 - y_1 z_2) \cdot (t_1 x_2 - x_1 t_2)}.$$
 (3)

Очевидно, изменив выбор проекции, мы получим аналогичную формулу, но с другими номерами координат, например:

$$(XY; ZT) = \frac{(z_1x_3 - x_1z_3) \cdot (t_1y_3 - y_1t_3)}{(z_1y_3 - y_1z_3) \cdot (t_1x_3 - x_1t_3)}.$$
 (3')

Мы так подробно повели эту выкладку по двум причнам. Во-первых, полученные формулы сыграют в дальнейшем важную роль. Во-вторых, нам хотелось показать
как работает аналитика в теометрии: чернил действительно потребовалось больше, а соображать — меньше (в
пределах правил тождественных преобразований да «маленьких хитростей»).

И все-таки скептически настроенный читатель может загрустить: очень длинным путем мы припыл к довольно громоздкой формуле. А ведь это — только наш первый аналитический шат. Что же будет дальше? А дальше будет летче. Недаром говорят: «Лиха беда — начало!» К построению и изучению математичских теорий эта поговорка применима почти всюду. Применима она в в нашем случае.

Первое облегчение в дальнейшие выкладки вносит однородность проективных координат, т.е. то, что они определяются в виде отношений $x_1: x_2$ или $x_1: x_2: x_3$.

Благодаря этому уравнения линий и поверхностей (по крайней мере, алгебраических) становятся однородными и поэтому гораздо более удобными для исследования. В чем состоит это удобство? Сейчас мы покажем это на

простейших примерах.

Уравнение прямой обычно записывается в виде y = ax + b, гле x и y —декартовы координаты. Можно перенести все члены уравнения в одну сторону: ax - y + b = 0. Это уравнение неоднородно — два члена содержат первые степени переменных x и y, а одни (свободный член) — нулевую. Как сделать уравнение однородным? Надо, чтобы свободный член b превратылся в одночлен первой степени, τ .е. надо умножить b на некоторую переменную. А откуда ее взять? Вспомным, как только что, переходя от однородных проективных координат к декартовым, мы заменыли отношение x_1 : x_2 одням числом x. Проделаем обратиую процемуру! Положим.

$$x = \frac{x_1}{x_3}, \quad y = \frac{x_2}{x_3}.$$

Тогда наше линейпое уравнение примет вид

$$a\frac{x_1}{x_3} - \frac{x_2}{x_3} + b = 0,$$

или

$$ax_1 - x_2 + bx_3 = 0.$$

Уравнение стало однородным!

Физической образороднами об

$$a_1x_1 + a_2x_2 + a_3x_3 = 0.$$

Великий физик Альборт Ойнштейн подсказал математикм удобный способ краткой записи сумм: если один и тот же индекс повторяется два раза, то это означает суммирование. Иначе говоря, запись $a_1x_1 + a_2x_2 + a_3x_3$ можно заменить более краткой: a_1x_1

По Эйнштейну наше уравнение можно записать так: $a_i x_i = 0$ (суммировать от 1 до 3).

«Ну и что? — снова скажет скептик. — Велик ли выигрыш?»

Посмотрим! В старых учебниках аналитической геометрии уравнение второй степени (оно соответствует кривой второго порядка) записывается в виде

$$Ax^2 + 2Bxy + Cy^2 + 2Dx + 2Ey + F = 0.$$

Если ввести однородные координаты и применить правило Эйнштейна, то это уравнение примет вид

$$\alpha_{ij}x_ix_j=0. (4)$$

Изящно? Да! Скептик должен сдаться.

Однако внимательный читатель должен заметить, что в уравнении (4) имеета деять слагаемых, а в старомо уравнении — шесть. Дело в том, что в уравнении (4) есть подобные члены, например α_{11} x_1x_2 и α_{21} x_2x_3 . Принято приводить их: $\alpha_{12}x_1x_2 + \alpha_{21}x_2x_3 - \alpha_{21}x_1x_2 - \alpha$ и обозначать новый коэффициент $2\beta_{12}$. Это равносильно новой записы уравнения (4) в виде.

$$\beta_{ij}x_ix_j = 0, (5)$$

где считается $\beta_{ij} = \beta_{ji}$.

Таким образом, только лишь использование однородных координат и остроумного способа записи суммы дало значительный эффект — самое общее уравнение кривой второго порядка записано предельно кратко. Но и это еще не все!

Известию, что целесообравный выбор декартовой (т.е. менее общей, менее подвижной, чем проективная) системым позволяет записывать уравнения кривых второго порядка в очень простом виде. Например, если поместить начало координат в центр окружностия, то ее уравнение принимает простейший вид: $x^2 + y^2 - r^2 = 0$, где r - радпус.

Поэтому естественно ожидать, что уравнение любой кривой второго порядка при помощи целесообразного выбора проективной системы координат тоже может быть значительно упрощено. Долается это так. Заметим, что центр окружности, т.е. начало координат, является полюсом несобственной прямой, которая вместе с осями декартовой системы остевавляет координатый треугольник $A_1/4_2A_3$. Легко догадаться, что на проективной плесоюти можно сделать все его вершины полюсами противоположных сторон (рис. 33). Такой треугольник называется аемпольярным. Прямые $a_1, a_2, a_3, -$ поляры



точек А,, А 2, А 3. Относительно пар (a 3, A 3), (a 2, A 2) это следует из определения (см. рис 33). Тогда точка А, является полюсом прямой а,, так как А, есть пересечение прямых а в а а а верки точек (ХУА,А,) и $(X'Y'A,A_2)$ — гармонические. Кроме того, для упрощения воспользоваться произволом выбора единичной точки Е. В результате уравнение (5) кривой второ-

(подробности мы опускаем) го порядка приводится к вилов:

одному из следующих пяти $x_1^2 + x_2^2 + x_3^2 = 0$:

$$x_1 + x_2 + x_3 = 0, (1$$

$$x_1^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0;$$
 (II

$$x_1^2 + x_2^2 = 0; (III)$$

$$x_1^2 - x_2^2 = 0;$$
 (IV
 $x_1^2 = 0.$ (V)

(V)

Исследуем их. Первое уравнение не имеет действительных решений, так как сумма трех неотрицательных чисел (квадратов) может равняться нулю только тогда, когда все они - нули, а три нуля не дают никакой точки на проективной плоскости (см. гл. 8). Третье уравнение по той же причине имеет решением единственную (1:0:0).

Последние два уравнения «распадаются» на линейные:

$$x_1^2 - x_2^2 = 0 \Rightarrow (x_1 + x_2)(x_1 - x_2) = 0,$$

$$x_1^2 = 0 \Rightarrow x_1 \cdot x_1 = 0,$$

т.е. им соответствуют на плоскости прямые линии: две в первом случае $(x_1 + x_2 = 0 \text{ и } x_1 - x_2 = 0)$ п одна $(x_1 = 0)$ BO BTODOM.

Значит, все «настоящие» кривые второго порядка описываются одним и тем же уравнением (II): $x_1^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0$ (нумерация координат произвольна — все проективные координаты равноправиы). Мы получили аналитическое (и очень простое по форме) подтрерждение замеченному еще древними факту: все «настоящие» кривые второго порядка с проективной точки зрения одинаковы (см. рпс. 1).

Что ж, так опо в есть, так опо в должно быть. Аналивесобщий закон отряцания отрящания. Синтегическая,
наглядная геометрия опять закспропринуюваная, ведаввеса закспроприную в закспропринуюваная, ведаввена аналитикой — алгеброй одпородных уравнений, тем
более что на первых шагах разработка этой алгебры
дело докольно простое. Конечно, как только ядея Меблуса получила прязнание, сразу нашлись люди, внозь провозгласившие конец синтегической геометрии. Даже
Феликс Клейн не удержался на диалектической позиции
и заявил: «... дальнейшее развитие, подобно тому как опо
во многом поставяло на надлежащее место персональные
заслуги, сумело разрешить спор и по существу, обеспечия
во всех направленнях перевее авалитической гометоны.

Здесь две принципиальные ошибки. Во-первых, нельзя сопоставлять «персональные дела» и развитие науки. К счастью, они разворачиваются, как правило, не «подоб-

нов.

Во-вторых, и это — главное, закон отрицания отрицания всеобщ и во времени. И неизбежно наступит (и уже наступает) момент, когда аналитический метод всчервает свои временные преимущества, а могучая интумция соитстиков» вновь заблещет и обеспечит режоке движение науки вперед, преодолевая тупики, в которые зашли заналитики».

Произойдет (и уже пропсходит) «экспроприация» аналитического метода. «Перевес аналитической геометрии», о котором в начале 20-х годов нашего века писал Ф. Клейи, в наши дип уже не является несомненным. Так в многократно вояникающем и вновь разрешающемся противоречим пяух мощимых методов и пропсходит развитие геометойи.

Глава десятая

что такое абсолют

Проективива геометрия — не только первая, отлитная от евидиковой, геометрическая спетема. Согласно программе Клейна, она может служить базой
для построения большого числа новых геометрий. А ниепно: каждой веперевняюй группе преобразований, отвчает определенная геометрия. Клейн предлагает рассматривать прежде всего такие группы преобразований, которые являются подгруппами группы проективных преобразований. Сама же подгруппа выделяется заданием
такой геометрической фигуры, которая не изменяется
и при одном из преобразований данной подгрупым (т.е.
является ее инвариантом) и называется обсолютом. Прото и сетественно показать, как осуществляется программа Клейна.

Прежде всего нам надо выяснить, как будут выглядеть в проективных координатах формулы проективных пребразований. Пусть дана некоторая точка M с координатами $x_1:x_2:x_3$. В результате некоторого проективного преобразования она перешла в точку M* с координатами $x_1*:x_2^*:x_3^*$. Как найти формулы

$$x_i^* = f_i(x_1, x_2, x_3), \quad i = 1, 2, 3,$$
 (1)

по которым эти координаты вычисляются?

Мы знаем (гл.1), что при проективных преобразовапиях прямая переходит в прямую. Значит, формулы (1) должны быть такими, чтобы уравнение любой прямой при любом проективном преобразовании превращалось бы снова в уравнение прямой. Иначе говоря, линейное однородное уравнение $a_t x_t = 0$ должно перейти в линейное однородное уравнение $a_t^* x_t^* = 0$. Это возможно только в том случае, когда функции f_t тоже будут линейными и однородными, τ_c . формулы (1) прямут вид

$$x_i^* = a_{ij}x_j, \quad i = 1, 2, 3$$
 (2)

(мы все время вмеем в виду правило Эйниптейна). Более подробное исследование показывает, что коэффициентм a_{ij} могут быть произвольными числами, удовлетворяющими только одному существенному ограниченної соотношения (2) должим быть разрешимы относительно x_j (что обеспечивает существование в группе преобразования, обратного к преобразования).

В развернутой записи формулы (2) имеют вид

$$x_1^* = a_{11}x_1 + a_{12}x_2 + a_{13}x_3;$$

 $x_2^* = a_{21}x_1 + a_{22}x_2 + a_{22}x_3;$
 $x_3^* = a_{31}x_1 + a_{32}x_2 + a_{33}x_3.$ (2')

Решение системы (2') относительно переменных x_1 , x_2 и x_3 (мы опускаем элементарные, но довольно громовдие кнее выкладжи) возможно только в том случае, если выражение $a_{11}a_{12}a_{23} + a_{21}a_{32}a_{13} + a_{31}a_{12}a_{23} - a_{31}a_{22}a_{13} - a_{32}a_{23}a_{11} - a_{32}a_{23}a_{12}a_{12}$ не равно нулю. Это выпожнение обычно ваписывают в виде теблины

$$\begin{bmatrix} a_{11} & a_{12} & a_{13} \\ a_{21} & a_{22} & a_{23} \\ a_{31} & a_{32} & a_{33} \end{bmatrix},$$

а его значение называют определителем (детерминантом) и кратко обозначают det $\parallel a_{IJ} \parallel$. Выполнение условия

$$\det \| a_{ij} \| \neq 0, \quad i = 1, 2, 3; \quad j = 1, 2, 3 \tag{3}$$

и обеспечивает разрешимость системы (2') относительно гд-Воспользовавшись формулой (3) предмдущей главы, легко проверить, что сложное отношение четырех точек является инвариантом преобразования (2) при любых запачениях агі, Отскода и следует, что формулы (2) представляют собой самое общее проективное преобразование проективной плоскосты.

Посмотрим, как по этим формулам можно убедиться

в том, что проективные преобразования образуют группу, причем мепрерымную. Напоминя мостулаты группи (ил. 7): множество преобразований есть группа, если 1) по-следовательное выполнение двух преобразований дает спова преобразовании принадлежащее этому множество; у (сеновное свойство), 2) имеет место ассоциативность, 3) для каждого преобразования существует обратное, 4) тождественное преобразование входит в рассматриваемое множество.

Выполнение основного группового свойства провервется легко. Если второе проективное преобразование записать в виде $x_s^{**} = b_{\mu_i} x_i^*$, k = 1, 2, 3 (яго значит, что точка M^* переходит в точку M^{**} , имеющую координаты x_s^{**}), то композиция двух преобразований, т. епреобразование точки M^{**} в точку M^{**} , примет вид

$$x_k^{**} = b_{ki}x_l^* = b_{ki}a_{ij}x_l.$$

Сумму $b_{kl}a_{ij}$ можно обозначить c_{kj} . Формулы композиции двух преобразований примут вид $x_k^{***} = c_{kj}x_j$. Линейность и однородность очевидиы. Непосредственной выкладкой можно проверить, что

$$\det \|c_{kJ}\| \neq 0. \tag{4}$$

Если заметить, что тождественное преобразование можно записать в виде $z_1^*=z_1$ (это частимй случай липейных однородных формул, задесь $a_{11}=a_{22}=a_{33}=1$, $a_{12}=a_{13}=a_{23}=a_{21}=a_{31}=a_{22}=0$ и $\det \begin{bmatrix} a_{11} & a_{22} & a_{33} & a_{21} & a_{32} & a_{33} & a$

Итак, формулы (2) повволяют вычислять координаты точек M^* по координаты отчек M при любых вначениях девяти чиссл a_{1j} , кроме тех, которые нарушают условие (3). Задание преобразования числами, т. е. установление отображения множества преобразований зо множество изборо действительных чисех (в данном случае девятом чиссл a_{1j}), означает, как мы уже говорили, введение координат на этом множестве. Тем самым пред-ставление о непрерывности групиты прективных преобразований сводится к интунтивно ясиму понятию непрерывности множества действительных чисся.

Теперь можно, наконец, перейти к выделению непрерывных подгрупп проективной группы при помощи абсолютов. Однако перед этим уместно сказать несколько слов о самом термине «абсолют».

Обычно слово «абсолют» ассопиируется с инеалистической философией Гегеля, в которой соответствующее понятие играет весьма важную родь. С незапамятных времен люди, пытаясь объяснить себе окружающий их таинственный мир, прибегали к помощи «потусторонних сил». Сначала это были многочисленные боги (или-черти). Потом, когда те или иные вещи удавалось объяснить без применения потусторонней («божественной» или «нечистой») силы, количество богов и чертей стало сокращаться, и - на разных ступенях развития у разных народов — сводиться к одному богу (и одному дьяволу — человек всегда мыслил двадектически, каждому понятию он всегда подбирал противоположное, отрицающее). Наиболее глубокомысленные философы поняди, что если даже бога нет, то его надо выдумать, чтобы объяснить некоторые явления не только природы, но и общественного развития. Так возникла философия Гегеля, содержащая не только научный метод мышления - диалектику, но и антинаучную, реакционную илею «абсолютного пуха», т. е. некоего высшего существа. этапами развития которого является вся история природы. человеческого общества и познания.

Само слово «абсолют» пронеходит от латинского absolutus, что значит «безусловный». У Гегели «абсолютная дуел», «абсолютный дух» означают нечто незавивение от природы и общества, существовавшее до них, временно воплотившееся в них и намеревающееся каким-то такиственным образом скова от них отвлечься, абстратироватьвенным образом скова от них отвлечься, абстратировать-

ся, абсолютизироваться.

Тетелевская фалософия неплохо служила и служит реакции, оправдывая абсолютную, вечную власть свачала королей и императоров, а затем и его величества капитала. Но она была в одним из источников марксизма — самой революционной теория, не нуждающейся ин в каком «оправдания». Ибо стоило очистить «абсолютную идею от веяческих паслоений, как стало очевидию, что идея эта вообще не нужия, что все происходящее в природ и обществе может бить объясиено познанием самой природы, самого общества, законов их развития. И чем дальше продвиталось познание, тем меньше оставалось места для богов.

Итак, по Гегелю абсолют — это нечто такое, что находится ные бытия, но чем можно воспользоваться для «объяснения» бытия... Наш, геометрический, «абсолють выделяется в проективной геометрии, геометрии довольно абстрактной, но зато очень простой, чтобы объяснить другие, более важные для практики, по и более сложные системы. Каждую на этих систем можно построить и без абсолюта, но при помощи абсолютов это можно сделать проще, на единой основе. Термии «абсолють ведечный в геометрию еще в 1859 году Артуром Коли (1821—1893), был подхвачен Клейном и получия всеобщее распространение. Это был тот — увы, не частый в истории науки случай, когда новое полятие было слабжено с самого начала именем, лингвистически хорошо отражающим его сущность.

Всиоминм теперь то место Эрлангенской программы, где предлагается сограничить преобразования, полагаемме в оспозу исследования, теми преобразованиями данной грушпы, которые не изменяют данного образа и которые непременно сами по себе представляют грушпу. Под «данным образов» Клейп понимает ту или штую вполне определенную геометрическую фитуру. Эта фитура обладает «абсолютными» свойствами: она является единственной частью плекоскоги, остающейся абсолюти нензменной при всех преобразованиях, входящих в подгрушиу. В повой геометрии она является недоступной, «потусторонней», так как ее элементы (точия, прямые) не принадлежат этой геометрии, не рассматриваются в ней.

С акспоматической точки зрения новая геометрия получается за висходиой посредством присоединения к спыску ее аксном дополнительных аксном, соответствующих абсолоту. При всей его естетвенности такой процесс пострении повой геометрии оказывается довольное одожным, так как сложен вообще и сам аксиоматический могод. Зато аналитический подход сравнительно простформулы, описывающие преобразования исходной группы, надо каменить так, чтобо опи обеспечивали инжаракит-

ность абсолюта.

Вот и все. Теперь мы можем перейти к систематическому рассмотрению абсолютов и порождаемых ими геометони.

Глава одиннадцатая

опять без измерений

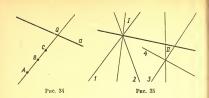
В поисках абоолюта мы обратимся прежде всего к точкам и прямым. В дальнёшме мыжлентся, что в качестве абсолюта можно брать и более сложные фигуры. Это даже необходимо, если мы хотим до конца выполнить первый пункт программы Клейна — получить екклидову геометрию, в которой поинтие ресстояния играет основную роль, на базе проективной, в которой расстояния вообще нот.

В этой же главе мы получим лишь такие геометрии, в которых еще нет расстояния, нет возможности производить измерения. Но и эти геометрии очень важны и интересны. Итак, мы начинаем!

ШАГ ПЕРВЫЙ. АФФИННАЯ ГЕОМЕТРИЯ

Пусть пряман а — абсолют. На проектвяной плоскости все прямые пересекаются со всеми. Следовательно, все они пересекаются и с прямой а. Иначе говоря, на каждой прямой есть точка, принадлежащая одновременно и ей и абсолюту. Впачит, вадавая на какой-либо прямой три точки А, В и С, мы фактически получаем четыре: четвертая (2) есть точка пересечения прямой (АВ) с абсолютом (рис. 34).

Сложное отношение четырех точек (AB; CQ) = $\frac{AC}{CB}$: $\frac{AQ}{CB}$ является инвариантом любого проективного преобразования, в том числе и того, которое оставляет в покое абсо-



лют. Но так как четвертую точку задавать не нужно (она находится единственным образом на абсолюте), то получается, что в той геометрии, где абсолютом выбрана прямая, кроме сложного отношения, имеется еще один инва-

риант — отношение трех точек.

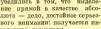
Дальше обнаруживается еще один любопытный факт. Рассмотрим множество всевозможных пар прямых. Пока абсолют не выдлене, все они равноправиы, все они пересекаются, каждая пара — в какой-то одной точке. Но, как тодько абсолют выделен, картива изменилась: точки пересечения некоторых пар прямых лежат на абсолюте, точки пересечения некоторых других пар — не лежат (рис. 35). Возаникает возможность классификации пучков прямых: пучки с вершинами на абсолюте составят один класс, остальше — другой. Значит, новят всеметрия, теометрия с прямой-абсолютом богаче проективной: в ней больше инвариатися и больше различных фигур.

Еще больше убеждает нас в этом рассмотрение кривых второго порядка. С проективной точки зревим (т.е. на проективной плоскости, в проективной геометрии) есть только одна енастоящая» (т.е. состоящая из бесчисленного множества точек и не распадающаяся на примые) кривая второго порядка (см. конец гл. 9). Кстати, так как все такие кривые получаются при пересечении кочуса плоскостью, то вместо длинного словосочетания екривая второго порядка» часто употребляют краткий термин колимае. Мы теперь будем им пользоваться

При наличии прямой-абсолюта «настоящие» коники делятся, очевидно, на три класса (рис. 36): 1) коники,

пересекающие абсолют. 2) коники не пересекающие абсолют. 3) коники, касающиеся абсолюта.

И злесь обогащение, и злесь больше различных фигур! Мы убедились в том, что выделелюта - дело, достойное серьезного внимания: получается ин-



тересная геометрия.



Рис. 36

Проективные преобразования, оставляющие неизменной некоторую прямую, называются аффинными, группа, которую они образуют, называется аффинной подгруппой группы проективных преобразований, а определяемая этой группой геометрия — аффинной геометрией. Наконен, плоскость, состоящая из всех точек проективной плоскости, кроме точек, принадлежащих абсолюту, называется аффинной плоскостью1.

Чтобы сравнить аффинную плоскость с евклидовой, мы обратимся к методу координат. Вернемся к рисунку 33. На нем изображена проективная система координат, т.е. фигура F, состоящая из трех прямых (не имеющих общей для всех них точки) и единичной точки Е, не лежащей на них. Пока мы изучали проективную плоскость, как таковую, в качестве проективной системы координат могла выступать дюбая такая фигура, так как все они были равноправны. При переходе от изучения проективной геометрии к изучению аффинной естественно включить абсолют в систему координат, т.е. считать, например, прямую $A_1 A_2$ (ее уравнение — $x_3 = 0$) несобственной прямой, абсолютом.

Рассмотрим теперь расширенную евклидову плоскость, т.е. евклидову плоскость, дополнениую несобственными элементами (ее фактически ввел еще Дезарг, см. гл. 1). Выясним, каким будет для нее уравнение несобственной прямой относительно декартовой системы координат.

¹ Термин «аффинный» по отношению к преобразованиям введеи Л. Эйлером. Фигуры, получающиеся друг из друга такими преобразованиями, имеют по Эйлеру некоторое родство, причем родство специального вида. Латинское слово affinitas означает родство по жене (по-русски -- «свойство»: Иван и Петр -- свояки, если они женаты на годных сестрах).

В декартовой системе уравнение прямой имеет вид

$$ax + by + c = 0$$

или, после подстановки $x=\frac{x_1}{x_2}$ и $y=\frac{x_2}{x_3}$ (т.е. при переходе к однородным координатам, как мы это уже делали в гл. 8), $Ax_1+Bx_2+Cx_3=0$. При этом, если B=C=0, то на A можно оскратить, $x_1=0$ ость уравнение осп ординат. Если же A=C=0, то сократить можно из A и $x_2=0$ соть уравнение осп обспресс. Если же A=B=0, то сократить можно на C, и уравнение $x_3=0$ есть ... Стои! Несколькими строчками выше мы делали замену $x=\frac{x_1}{x_2}$, переменная x_3 была в знамена.

теле, и, значит, не могла обращаться в нуль: деление на нуль невозможио! Значит, на обычной евклидовой плоскости прямой $x_3=0$ нет. А на расширенной — есть! Это несобственная прямая.

Итак, уравнение несобственной прямой на расширенюй евклидовой плоскости имеет точно такой же вид, что и уравнение абсолюта, порождающего аффинную геометрию. Значит, если при «дополнения» евклидовой дюскости, е которого начинали проективную геометрию Дезарт и Понесле, дополнительные элементы не «уравнивать в правахе с точками и прямыми евклидовой плоскости, а объявить их абсолютом, то получится аффиниая геометрия!

Все стало очень просто: прямые, пересекающиеся не абсолюте, — это самые обыкновенные пересекающиеся прямые, а те, что пересекаются на абсолюте, — это самые обыкновенные параспельные прямые, пот оп доля и пресеменные пересеменные пресеменные ту и Понеселе на читринисывалась дополнительная, ещесобственная точка абсолюта. Итак, параллельность прямых является простейшим геометрическим инвариантом аффиним геометрин. Негрудно также заметить, что отмеченным выше трем аффиними типам коник на расширенной евклидовой плоскости соответствуют (рис. 37 хорошо навъестные кривые, а именю: 1) гипербола, пересекающая абсолют — бесконечто удаленную прямую — в двух точках — несобственных точках прямых т п (эти прямые называются аспыточами): 2) аллись не песесекающий абсолют 3) плаабола.

касающаяся абсолюта в общей с осью симметрии несобственной точке.

Однако окружность на аффинной плоскости не может быть выделена, так как свойство, выделена, так как свойство, выделяющее ее среди эллинсов, связано с понятием расстояния (вспомните определение окружности!), а это свойство не аф-



Рис. 37

финное: две точки не имеют инварианта в аффинной геометрии.

Теперь попытаемся найти формулы преобразований аффинной группы. Мы помним (гл. 10), что формулами

$$x_i^* = a_{ij}x_i, \quad \det ||a_{ij}|| \neq 0$$
 (1)

описываются все преобразования проективной группы. Спедовательно, какие-то из них будут описывать аффинивые. Какие? Те, которые сохраняют абсолют, т.е. те, которые точки прямой $x_3=0$ превращают в точки прямой $x_4=0$. Но поп t=3 боюмулы (1) дают

$$x_3^* = a_{31}x_1 + a_{32}x_2 + a_{33}x_3. (2)$$

Чтобы из $x_3=0$ следовало $x_3^*=0$, необходимо потребовать $a_{31}=a_{32}=0$. Формулы для x_1^* и x_2^* в (1) оставотся такими же, что и для любых проективных преобразований абфинию гоуппы. В итоге мы получаем формулы преобразований абфинию гоуппы:

$$x_1^* = a_{11}x_1 + a_{12}x_2 + a_{13}x_3;$$

 $x_2^* = a_{21}x_1 + a_{22}x_2 + a_{23}x_3;$ (3)
 $x_3^* = a_{33}x_3.$

 $x_3 = a_{33}x_3$. Условие det $||a_{11}|| \neq 0$ принимает вид

$$a_{33}(a_{11}a_{22} - a_{12}a_{21}) \neq 0.$$
 (4)

Собственно, все уже сказано. Но в аффинной плоскости имеет смысл вернуться к неоднородным координатам, т.е. применить формулы $x=x_1:x_3,\ y=x_2:x_3$ и для координат x_1 . Удобно записать их

так: $x_1=xx_3$, $x_2=yx_3$; $x_1^*=x^*x_3^*$, $x_2^*=y^*x_3^*$. Тогда нз формулы (3) следует:

$$x^*x_3^* = a_{11}xx_3 + a_{12}yx_3 + a_{13}x_3,$$

$$y^*x_2^* = a_{21}xx_3 + a_{22}yx_3 + a_{13}x_3.$$

Подставляя сюда $x_3^*=a_{33}x_3$ и деля затем все почленно на $a_{33}x_3$ (разумеется, при условии $x_3\ne 0$, т.е. только для всех точек, не принадлежащих абсолюту, — значит, для всех точек аффинной илоскости), получаем:

$$x^* = b_{11}x + b_{12}y + b_{13};$$

 $y^* = b_{21}x + b_{22}y + b_{23},$ (5)

где $b_{pq} = \frac{a_{pq}}{a_{33}}$ при любых p, q, причем индексы p и q принимают значения 1 и 2. Эти коэффициенты связаны единственным ограничением:

$$b_{11}b_{22} - b_{21}b_{12} \neq 0, (6)$$

вытекающим из условия (4).

Мы получили, что совокупности аффининх преобразований соответствует совокупность всех линейных неоднородных формул (5) при условии (6). Это в есть анальтическое определение группы аффининых преобразований в неодпородных координатах. Аффининым преобразованиями, в частности, являются хорошо павестные гомотетия, сжатие, растижение, преобразование симметрии и др.

шаг второй, центропроективная геометрия

Трудно придумять что-либо более простое (в известстомысле и более сложное), чем примая и точка. Но именно эта простота и позволида нам, выбрав примую в качестве абсолюта, получить столь важную по значению и по приложениям ффиницую геометрию. Не окажется ли такой же хорошей геометрия, где абсолютом является точка?

Программа действий ясна. Объявим абсолютом точку, т.е. выделим из группы проективных преобразований такую подгруппу, которая оставляет выделенную точку неподвижной, потом отыщем инвариантные фигуры и

величины и, наконец, найдем формулы преобразований. математик — в некотором смысле лентяй. Он всегда пытается найти такой путь, где работы поменьше, гле можно использовать уже лостигнутое, опереться на известное. Нельзя ли схитрить и здесь?



Была проективная плос-

кость с прямой — абсолютом. Хотим сделать абсолютом точку... Хотим заменить прямую точкой... Но ведь еще Понселе... Да! Надо опереться на принцип двойственности! Надо взять аффинную геометрию и выполнить замену прямых точками, точек прямыми,

Итак, пусть точка А — абсолют, им мы заменили прямую а. Во что перейдут точки аффинной плоскости, не принаплежащие «старому» абсолюту? Очевидно, в прямые, не проходящие через новый абсолют, через точку A. Во что превратятся точки свергнутого абсолюта (точки несобственной прямой)? Они станут прямыми, инципентными новому абсолюту, т.е. проходящими через точку А. Все бывшие несобственные точки перейдут в пучок несобственных прямых с центром в абсолюте. Поэтому абсолют и называют центром пространства, а порождаемую им геометрию - центропроективной.

В аффинной геометрии инвариантная величина получадась при задании трех точек, лежащих на одной прямой (конечно, не на абсолюте). Переделаем эту фразу по принципу двойственности: в центропроективной геометрии инвариантная величина получается при задании трех прямых, проходящих через одну точку (конечно. не через абсолют). В аффинной геометрии мы пришли к этому выволу, рассматривая три точки на прямой и четвертую - на абсолюте. Теперь мы полжны говорить о сложном отношении, которое образуют три прямые с прямой, проходящей через их общую точку О и абсолют (рис. 38).

Итак, инвариантная величина есть. А фигура? В аффинной геометрии - параллельные прямые. Заменим слово «прямые» словом «точки». Но как быть с параллельностью? Нельзя же говорить о «парадлельных» точках! Воспользуемся часто применяемым приемом: сначала



Рис. 39

введем определение, а из него жизвлечемо термин. Параллельные прямые, по определению, прямые, не имеющие общих собственных точек (пересекающиеся в несобственной точке). В центропроективной геометрии

нам придется говорить о точках, которые по определению чле мнеют общих собственных примыхь. Это значит, что невыза соединить собственных примыхь. Это значит, что невыза соединить собственной прямой. Отсюда естественно возникает термин — несоединимые точки, которым мы и будем пользоваться. Например, на рисунке 39 точка A — абсолют, точки В и С — несоединимые, т.е. лежащие на прямой, проходящей через абсолют, и остающиеся такими при любых преобразованиях центропроективной подгручны.

А как обстоят дела с кривыми второго порядка (копечно, енастоящимив, т.е. не распадающимися на пару прямых и имеющими действительные точки)? Копикам, имеющим в аффиниой теометрии две несобственные оточки, будут соответствовать копики, имеющие две несобственные касательные. Эти коники двойственны гиперболами. Копиками, не имеющим в аффиниой геометрии точк пересечения с абсолютом, будут соответствовать копики, не имеющие несобственных касательных. Это — коники, двойственные элиписам. Коникам, имеющим в аффиниой геометрии одну несобственную точку, будут соответствовать копики, имеющие одну несобственную касательную. Получаем фигуры, двойственные параболам (рис. 40). Чтобы получить формулы преобразования, надо выб-

рать систему координат так, чтобы абсолют совпал с одной из вершин координатного треугольника — точкой A₂ (0:0:1). Приняв ее за



 n_3 (0.0.3). Примы ее за вершину, получим, что несобственные прямые (они проходят через точку A_3) вадаются теперь уравнением $a_1x_1 + a_2x_2 = 0$.

Остается получить из общих формул проективных преобразований формулы всех тех преобразований, которые обеспечивают неподвижность абсолюта. Для этого необходимо, чтобы из $x_1=x_2=0$ спедовало: $x_1^*=x_2^*=0$. Положим, в формулах (1) $a_{13}==a_{23}=0$, и уравнения преобразований центропроективной группы станут такими:

$$x_1^* = a_{11}x_1 + a_{12}x_2;$$

$$x_2^* = a_{21}x_1 + a_{22}x_2;$$

$$x^* = a_{41}x_1 + a_{22}x_2;$$

$$x^* = a_{41}x_1 + a_{22}x_2 + a_{22}x_2.$$
(7)

ШАГ ТРЕТИЙ, ПЕНТРОАФФИННАЯ ГЕОМЕТРИЯ

Итак, и прямая, и точка, выбраниме в качестве абсолютом, породили шитересные и во многих отношениях полезные геометрии. Они «богаче» проективной геометрии, т.е. обладают более простими инваркантами (грех точе или трех прямах) и имеют специфические пары прямых (параллельные) или точек (песоединимые). В то же время каждая из этих геометрия сохранила и вес ботаготаю проективной геометрии — теоремы Дезарга и Паскали, например, а также замечательные конструкции Птаудта.

Что же дальше? Здравый смысл подсказывает несколько путей поисков. Можно попытаться рассмотреть абсолют, образованный не одной прямой (точкой), а двумя и более. Можно обратиться к фигурам более сложным, чем прямые и точки, видимо, прежде всего к кривым второго порядка. А можно построить геометрию, в которой абсолютом будет объединение нескольких фигур. Естественно, что в этом случае начать надо с самой простой пары, приняв за абсолют не инпидентные точку и прямую олновременно. Мы с этого и начнем, хотя бы потому, что злесь окажется много знакомого. Действительно, можно сказать, что мы возьмем абсолют аффинной геометрии и пополним его пентром-точкой, а можно сказать, что мы возьмем абсолют центропроективной геометрии и дополним его несобственной прямой. Такой абсолют «изображен» на рисунке 41. Он состоит из точки А и прямой а. Зпесь m, n, p, \dots — несобственные прямые; M, N, P, \dots несобственные точки; а и а - параллельные прямые; О и О' - несоединимые точки.

Естественно возникают и объединяющие названия:



центроаффинная геометрия, группа центроаффинных преобразований и т.п.

Формулы преобразований центроаффинной группы имеют вид

$$x_1^* = a_{11}x_1 + a_{12}x_2;$$

 $x_2^* = a_{21}x_1 + a_{22}x_2;$ (8)
 $x_2^* = a_{33}x_3.$

 $x_3^* = a_{33}x_3.$

Разумеется, можно перейти и к неоднородным координатам:

$$x_3^2 = b_{11}x + b_{12}y; (9)$$

 $y^*=b_{21}x+b_{22}y,$ где, конечно, $\det \|b_{pq}\|
eq 0$ (здесь $p=1,2;\ q=1,2).$

ШАГ ЧЕТВЕРТЫЙ, ФЛАГОВАЯ ГЕОМЕТРИЯ

Прошицательный читатель мог заметить, что в центроффинной геометрии, взяв в качестве абсолюта пару точка — прямая, мы исключили случай, когда точка — центр пространства — лежит на несобственной прямой. А ведь анкуратное изучение вопроса требует внимательного рассмотрения всех возможных случаем.

Итак, пусть абсолют состоит из прямой а и лежащей на ней точки А. Оказывается, здесь немало любопытното. Мы отметим лишь, что новая геометряя будет двойственна самой себе, ибо по принципу двойственности из нового абсолюта образуется спова он же.

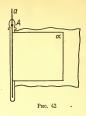
Легко получить уравнения преобразований новой полгруппы:

$$x_1^* = a_{11}x_1 + a_{12}x_2 + a_{13}x_3;$$

$$\begin{array}{rcl}
 x_2^* &=& a_{21}x_2 + a_{23}x_3; \\
 x_3^* &=& a_{22}x_2, \\
 \end{array} \tag{10}$$

.... aga

Ей соответствует какая-то новая геометрия, имеющая право и на новое имя. Имя это возникло, как часто бывает в математине, на соображений, весьма от нее далеких. Дело в том, что в трехмериом пространстве абсолют будет состоять во плоскости с, прямой с, лежащей в этой плоскости, и точки А, лежащей на этой прямой (рис. 42). Эта конструкция (при наличии поэтического воображения, столь свойственного математикам) может напомнить флаг. Поэтому новую теометрию и назвали флаговой.



А теперь несколько слов о приложеннях наших странных геометрий. Прежде всего заметим, что понятие «приложения математики» не следует трактовать слишком прямолнейцо, отыскивая непосредственные и немедленные применения каждой теоремы, каждой формула и каждого раздела той или иной теории. Одиако следует обращать особое внимание на те разделы, которые уже получили применение.

Аффиниая геомегрия, например, является теоретической базой начертательной геометрии. Между любыми частими комплексного чертежа (т.е. чертежа, части которого представляют собой различные параллельные проенции одного и того же тела) имеет место аффиние соответствие, т.е. они могут быть получены друг из друга аффинимии преобразоващими.

Можно указать еще немало применений полученных в этой главе геометрий. Но для дальнейшего важно подчеркнуть одну существенную теоретическую особенность: в этих геометриях нельзя получить инвариант двух гочек или двух прямых, поотому невозможно ввести поиятия расстояния и величины угла, т.е. в них нельзя измерять. В илх нет «метрикв» Оли — неметрические.

Глава двенадцатая

ЧТО ТАКОЕ РАССТОЯНИЕ

Главное отличие только что рассмотренных геометрий от евилдовой состоит в том, что они неметрические, т. е. в них нет расстояния от одной точки до другой и величины угла между двумя прямыми. Очевидно, чтобы выполнить обещание Клейна — получить евилдому геометрию из проективной, — надо ввести в проективную теометрию какие-то «положие» на расстояние и величину угла поиятия. Наверное, достаточно будет отыскать чтоможет принцип двойственности.

Начием с расстояний. Это понятие вводится в самом начале школьного курса геометрии. Более абстрактию (для любого множества) оно определяется так. Пусть X, Y, Z, ... — точки. Расстоянием называется неотрицательная функция d(X, Y), определенная для любой пары то-

чек и удовлетворяющая трем аксиомам:

1) аксиоме тождества: d(X,X) = 0,

2) аксиоме симметрии: d(X,Y) = d(Y,X),

а) аксиоме треугольника: d(X, Z) < d(X, Y) +d(Y, Z).
 Чтобы получить метрическую (может быть, евклидову, а может быть, и какую-го другую) геометрию из проективной, иадо ввести проективно-инвариантные функции пар точек, удовлетворнойще этим аксиомам.

Начием с пары точек на проективной прямой. Но мы хорошо знаем, что простейший проективный вивариант сложное отношение — возникает при наличии ве двух и не трех, а только четырех точек. Значит, для получения инварианта пары точек на прямой надо вяять в качестве абсолюта... пару точек! Тогда для любых двух точек X и Y можно образовать сложное отношение (AB; XY), гае A и B — точки абсолюта. Точки A и B во всех случаях будут один и те же (абсолют), а точки X и Y — любые, кроме A и B (абсолют недоступен)). Надо проверить, выполияются ли для таких сложных отношений асномы расстояния. Для проверки первой аксиомы надо вычислить сложное отношение (AB; XY) для случая совпадения X и Y, т.е. вычислить значение частного \overline{XB} . $\frac{XA}{XB}$. Очевидию, оно равно единице, а нам надо нуль... С симетрией дело обстоит еще хуже: при перестановке точек X и Y сложное отношение выменяется, так как

$$(AB; XY) = \frac{AX}{XB} : \frac{AY}{YB} = \frac{AX \cdot YB}{XB \cdot AY},$$
$$(AB; YX) = \frac{AY}{YB} : \frac{AX}{YB} = \frac{AY \cdot XB}{YB \cdot AY}.$$

Поэтому

a

$$(AB; XY) = 1 : (AB; YX),$$

т.е. никакой симметрии нет и в помине! Так обстоит дело с «простенькими» аксиомами, а уж об аксиоме треугольника вообще нечего говорить! Где же решение вопроса?

Оно — рядом, только для его получения надо обладате некоторой смелостью. Еще в 1858 году друг Клейна Артур Кэли пришел к штересующим нас результатам. Сама по себе его идея очень проста. Надо рассматривать ве само сложное отношение, а какую-то его функцию, обладающую совбствами расстояния.

В виклидовой геометрии для трех точек X, Y и Z одной и той же прямой аксиома треугольника сводится к теореме Шаля для направленных отревков: XY + YZ = XZ. К этому-то случаю Коли и стал сподговать якскомую функцию сложного отпошения. Оп заметил, что вз

$$f(X,Y) = \frac{AX}{XB} : \frac{AY}{YB}, \quad f(X,Z) = \frac{AX}{XB} : \frac{AZ}{ZB},$$
$$f(Y,Z) = \frac{AY}{YB} : \frac{AZ}{ZB}$$

сразу следует: $f(X,Y) \cdot f(Y,Z) = f(X,Z)$. Это почти то, что нужно, — только вместо сложения фигурирует ум-

ножение. Как от умножения перейти к сложению? Любой школьник ответит: «Надо прологарифмировать!» Так и спелаем:

$$\log f(X,Y) + \log f(Y,Z) = \log f(X,Z).$$

Остается обозначить $\log f = d - \text{и}$ готово: d(X,Y) + d(Y,Z) = d(X,Z).

Заметим, что Кэли вместо логарифмов вводил арккосинусы. Клейн же предпочел логарифмы, и Кэли считал это существенным улучшением. Впрочем, и арккосинусы нам

еще пригодятся!

Итак, с аксномой треугольника покончено. Да, но настоящего-то треугольника сще не было — точки X, Y и и Z лежат на одной и той же примой! А се го не будет. Оказалось, что требование выполнения аксномы треугольника для любых трех точек плоскости является сланимо сильным и нарушается во многих весьма интересных геометриях. Но третьа акснома для любой примой, принадлежащей любой неевклидовой плоскости, впялется весьма существенной: без нее ни о каком измерении расстояний и речи быть не может.

Перейдем к остальным аксномам. Начнем с симметрин. Было так: (AB; XY) = 1 : (AB; YX). Прологарифмируем это равенство: $\log (AB; XY) = -\log (AB; YX)$.

т.е.

$$d(X,Y) = -d(Y,X).$$

Это хорошо! Это по Шалю! Расстояние со внаком удобно во многих случаях. А если попыдобится выполнять требование неотрицательности расстояния, т.е. точно выполнять вторую аксиому, то достаточно положить $d(X,Y) = |\log(AB, XY)| = u$ готов возврат от Шаля к Евклицу.

Выполняется и первая аксиома, так как равенство (AB; XY) = 0 равносильно требованию (AB; XY) = 0, а это возможно тогда и только тогда, когда X = Y.

Неужели все разрешилось так просто? Прологаряфмаровали — и все в порядке? Нет, не все! В определения расстояния говорится, что число с (X,Y) сопоставляется всякой паре точек. Однако если пары A, В и X, У разделяют прит прита (как навы A, В и C, D на рисунке 17. в). то

¹ Основание логарифмов для нас пока безразлично.

сложное отношение отрящательно, а для отрицательных чисел логарифмы не определены. Значит, наше «расстояние» годитот только для одной на дрях частей проективной прямой, на которые она «разрезана» абсолютом (см. рис. 17, a).

Посмотрим, как обстоит дело на плоскости. В качестве абсолюта здесь следует выбрать, такой грометрический



Рис. 43

образ — фигуру, задаваемую уравнением, — который с каждой прямой пересекался бы в двух точках. Такой образ, как установля пеце Штейцер, есть копика. Опа размыкает замкнутую проективную плоскость на две части (рис. 43). Если взять любые две точки Х и У во внутренней» части абсолють д влух точках А и В п сложное отношение (AB; XY) будет положительным. Его логарифм можно считать расстоянием для геометрии во внутренней части плоскости.

Итак, у нас все загруднения устранены. Но в истории геометрии дело обстолло сложнее... Клейп, к сожалению, не избежал судьбы многих ученых, делавших принцинивально новые шаги в развитии идейных основ математики. Он подвергся жестокой критике за якобы миевшее место в его рассуждениях нарушение логики, за так навываемый «порочный круть. Какой смысл, рассуждали противники Клейна, вводить повое поинтие расстояния в геометрии через сложное отношение, если само сложное отношение есть, выражение, составленное из длин отрезков, т.е. из расстояний? Расстояние опредалется через расстояние! Абсурд! Порочный круг! Среди этих противников был и отец классического математического занализа Вейериптрасти, что обиднее всего, сам Кали.

Клейн писал: «...тут мы снова встречаемся со своесбразным явлением: состарившийся дух не в состоянии сделать выводы па созданных на самим положений... к старости мозг утрачивает свою подвижность и пластичность. Действительно, в истории науки иместся немало примеров, подтверждающих грустимий вывои Клейна. Оливко это не что иное, как диалектическое противоречие между старым и новым, которое в конце концов разрешается положительно: скептицизм старцев не в состоянии остановить молодежь в ее неудержимом стремлении вперед, а придирчивая критика старших приволит к более точному оформлению идей, выдвинутых мололыми.

На самом же деле в рассуждениях Клейна нет никакого порочного круга, так как понятие сложного отношения дано Штаудтом независимо от понятия расстояния (гл.5), а именно на Штаудта и опирается Клейн. При современном же аксиоматическом изложении проективной геометрии — таком, например, как у К.А. Андреева и Н.А. Глаголева. — отсутствие порочного круга становится совершенно очевидным. Но аксиоматический метод завоевал всеобщее признание уже после смерти всех противников молодого Клейна. А молодой Клейн, еще не зная, за что его будут ругать, решал другую задачу: как вычислять расстояния без непосредственного измерения, т.е. при помощи формул аналитический геометрии. Мы тоже попробуем решить эту задачу, только не совсем по Клейну, т.е. следуя логике, а не истории вопроса.

В евклидовой геометрии и в ее многочисленных приложениях расстояние между двумя точками тоже не измеряют, а, как правило, вычисляют. Если точки А

и B имеют координаты (x_1, y_1) и (x_2, y_2) , то

$$|AB| = \sqrt{(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2}$$
 (1)

Вот такую же или, по крайней мере, похожую формулу для вычисления «неевклидова расстояния» от одной точки до другой внутри абсолюта нам и предстоит сейчас получить. Как? Формула (1) обычно получается как следствие теоремы Пифагора, но внутри абсолюта так не сделаешь: ведь в проективной геометрии не только теоремы Пифагора. но даже и прямоугольных треугольников нет!

Есть другой путь получения формулы (1), связанный с понятием скадярного произведения векторов. Вспомним определение: «Скалярным произведением пвух не нулевых векторов называется число, равное произведению модулей этих векторов на косинус угла между ними».

Известно, что если вектор \overrightarrow{a} имеет координаты (x_1, y_1) , а вектор \vec{b} — координаты (x_2 , y_2) относительно декарто-

$$\vec{a} \cdot \vec{b} = x_1 \ x_2 + y_1 \ y_2. \tag{2}$$

Отсюда следует, что длина вектора a с координатами (x,y) может быть найдена по формуле $|a^1| = V x^2 + y^2$. А расстояние от точки A до точки B есть длина вектора $A\bar{B} = \bar{O}\bar{B} - O\bar{A}$. Она вычисляется по формуле $|AB| = V (x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2$, где (x_1, y_1) — координаты вектора $\bar{O}\bar{B}$. Мы получили формулу (1) другим путем — без теоремы Пибагора.

Этим и и воспользуемся. Можно сказать: скалярным произведеннем векторов а и д называется сумма попарын произведений их одноменных координат, т.е. принять формулу (2) за определение скалярного произведения. А палыше мы бугем набствовать по вналогии.

Подыве мав удея пемская в готина в го

Пегко проверить, что это произведение для любого абсолюта булет обладать свойствами обычного скадярно-

го произведения, а именно:

$$X*Y = Y*X, kX*Y = X*kY, X*(Y + Z) = X*Y + X*Z.$$

По существу, мы ввели лишь некоторое сокращенное обозначение для выражения $a_{12}x_2$. Но важно, что покасостается неизменным аболют, неизменным остается и квазискалирное произведение. Это утверждение не сосем точно, оно верно только ес точностью до общего множителя». Ведь коника остается той же самой, если есуравнение умножить на произвольное число, отличное от нуля, и точка остается той же самой, если еериве координаты умножить на одно и то же число. Квазискалярное произведение умножится на эти числа, т.е. в общем случае изменится (приобрете некоторый множитель). Но у нас будут фитурировать только такие выражения, в которых этот множитель будет сокращаться! Зададим абсолют простейшим уравнением:

$$x_1^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0.$$

Для пего квазискалярное произведение двух точек имеет вид

$$X * Y = x_1 y_1 - x_2 y_2 + x_3 y_3$$

а уравнение самого абсолюта можно записать так:

$$X \times X = 0$$
.

Отвода, между прочим, следует, что для точек абсолюта и только для них еквазискалярный квадрать (X * X) обращается в нуль. Теперь возымем две точки на прямой $x_3 = 0$ — нарушения общности нет, любую прямую можно принять за сторону координатного треугольника і. Для них квазискалярное пропяведение выглядит проще: $X * Y = x_1 y_1 - x_2 y_3$. те, потит из ка же, как в евкладовой геометрии. Теперь, наконец, попробуем вычислить расстояние между точками X и Y, но будем стремиться к тому, чтобы в формуле фигурировали только квазискалярные произведения. Спачала найдем точка A и B пересчения прямой $x_3 = 0$ с абсолотом. Решва систему

$$\begin{cases} x_1^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0, \\ x_3 = 0, \end{cases}$$

получим: A(1:1:0), B(1:-1:0). По формуле (3') из главы девятой вычислим сложное отношение:

$$(AB; XY) = \frac{(x_2 - x_1)(y_2 + y_1)}{(y_2 - y_1)(x_2 + x_1)} = \frac{X \times Y + x_1 y_2 - x_2 y_1}{X \times Y - x_1 y_2 + x_2 y_1}.$$

Получилось поэти то, что нам надо, — слева сложное отношение (его логарифм мы и называли неевклидовым расстоянием), справа... Вот справа нечто нервиливое — там и квазискалярное произведение (оно нам нравится!) и еще какие-то выражения, которые нам мешают. Попробуем избавиться от них. Применим еще одну маленькую

¹ Заметим, что проективных систем координат, относительно которых уравнение коники будет иметь простейший вид, т. е. автополярных треугольников, существует бесконечно много (см. гл. 9, рис. 33).

хитрость - используем следующие тождества:

$$(x_1y_2 - x_2y_1)^2 = x_1^2 y_2^2 - 2x_1y_1x_1y_2 + x_2^2 y_1^2 =$$

$$= x_1^2 y_1^2 - 2x_1y_1x_2y_2 + x_2^2 y_2^2 - (x_1^2 y_1^2 - x_2^2 y_2^2 - x_1^2 y_2^2 - x_2^2 y_1^2) =$$

$$= (x_1y_1 - x_2y_2)^2 - (x_1^2 - x_2^2)(y_1^2 - y_2^2) =$$

$$(X*Y)^2 - (X*X)(Y*Y).$$

Они дают возможность переписать предыдущую формулу так:

$$(AB; XY) = \frac{X * Y + \sqrt{(X * Y)^2 - (X * X)(Y * Y)}}{X * Y - \sqrt{(X * Y)^2 - (X * X)(Y * Y)}}.$$

Выражение стало внешие не более простым, но авто со-держащим только квазискалярные произведения. Следовательно, эта формула годится не только для прямой $X_3=0$, но и для весх примых и при любом задании абсолюта. Кроме отго (проверьте!), весе беспоковшие нас мно-жители сократится. В таких случаях говорят, что формула приняла инвариантымі вид.

Итак, мы получили «метрику», т.е. формулу для вы-

$$d(X, Y) = \log \frac{X * Y + \sqrt{(X * Y)^2 - (X * X)(Y * Y)}}{X * Y - \sqrt{(X * Y)^2 - (X * X)(Y * Y)}} \cdot (\Gamma p)$$

Мы можем приступить к изучению геометрии внутри абсолюта.

¹ Символ (Гр), которым мы обозначили эту формулу, означает выпероваческая метрика для расстоянный. Мы увядим в дальнейшом, что существуют еще и другие метрики, т. е. другие формулы
мальялический», «парабомический» очень часто употробляются и
«алмалический», «парабомический» очень часто употробляются и
математике в тех ситуациях, которые сходно сытуацией, возникавщей при решении задач о пересечении коники с примой: первый
арху менных, гратий — одного действительного. Если ресе
и песобственной прямой на расширенной енклировой плоскости, то
песобственной прямой на расширенной енклировой плоскости, то
получаются объящие элимие, гипербоза и вларабоза (см. рис. 37).

Глава тринадцатая

ГЕОМЕТРИЯ ЛОБАЧЕВСКОГО

В этой главе мы начнем знакомиться с наиболее важными геометриями, которые получаются из проективной при помощи абсолюта-коники и являются метрическими.

Они называются неевклидовыми. Почему же имению они получили это название? Ведь и неметрические геометрии, рассмотренные в одиниадиатой главе, и сама проективная геометрий, тоже не явлиются евклидовыми. Дело в том, что из теометрий, базирующихся на системе аксиом, отличной от аксиом Евклида, первой была открыта метрическая геометрия, носящая имя нашего великого соотечественника Николая Ивановича Лобачевского (1792—1856).

Первое сообщение о ней было сделано в 1826 году, задолто до появления Эрлангенской программы. Новую геометрию Лобачевский построни на акспоматической основе задолго до рождения Гильберта. Не удивительно поэтому, что и это сообщение, и все дольнейшие работы Лобачевского (а он продолжал разрабатывать свою геометрию до последних дней жнани) не были поилизы почти ником из современников. О трагической судьбе, стойкости духа и великом научиом подиште Лобачевского, о еще более трагической жизни венгерского геометра Бойаи, сделавшего первые шаги в том же направлении, что и Лобачевский, почти одновременно с ним, о по меньшей мере страгимом поведении знаменитого Гаусса, читавшего и поизмавшего работы Лобачевского и Бойаи, но ие решившегоска поддержата их, написаю очень много, и мы позволим себе не рассказывать здесь об исторических подробностях.

Отметим только, что геометрия Лобаческого началась с замены пятого постудата Евядыда (см. гл. 5) другим. Возникшая пря этом новая геометрия, как выясивлось позднее, отлычается от сторго аксиоматически построенной евклидовой геометрия Только одной аксиомой. В теории Клейпа, представляющей собой совершенно другой подход к неевклидовым геометриям, первой появляется геометриям, первой появляется геометрия Лобачевского, а геометрия Евклина — топавлю



Н. И. Лобачевский

позднее. Может быть, это плохо? Ведь получается, что сложное предшествует простому, менее наглядное — более наглядному. Впрочем, и наглядность геометрии Евилида весьма условна.

С другой стороны, ми сейчас убедимся, что геометрию Лобачевского, геометрию внутри абсолюта, можно сувпадетьь без всяких усилий. Именно поэтому некоторые ученые и сейчас используют ее в качестве модели для описания многих ситуаний, возникающих в теоретической фи-

зике.

ШАГ ПЯТЫЙ. «СТЕПЬ ДА СТЕПЬ КРУГОМ...»

Итак, представьте себе... Нет, не проективную плоскость, да еще разрезанную на две части, а что-инбудь «попроще» — степь в Омекой области или где-инбудь на Украине... Нет инкакого транспорта — ни самолета, ин «Ингулей». Вокруг только снег пла грава. А вдали линия горязонта. Горизонт — окружность (кривая второго порядкав) — абсолют. Он недоступен: Транспорта иет. Но внутри абсолюта все видио. Точки ведут себя очень хорошо — через две проходит одна и только одна прямая (рис.44). А вот прямые... Они ограничены абсольтом и подтому «коротковати» по славнения с веякликовы-



ми прямыми. Там бесконечию удаленные точки были «не видиы простым глазом», а здесь — вот они, рядом, только их все равно не достать: они на абсолюте-горизонте. Расстояние до ших бесконечию велико. В самом деле, пусть точка У на рисунке 44 стремится к бесконечио удаленной точке А. Вачислим предел:

$$\lim_{Y \to A} d(X, Y) = \lim_{Y \to A} \log(AB; XY) = \lim_{Y \to A} \log\left(\frac{AX}{XB} : \frac{AY}{YB}\right) =$$

$$= \lim_{Y \to A} (\log AX - \log XB - \log AY + \log YB) =$$

$$= \log AX - \log XB + \log AB - \lim_{Y \to A} \log AY.$$

Первые три слагаемых — некоторые числа, а четвертое... Этот предел равен бесконечности. Следовательно, и $\dim d(X,Y) = \infty$, в чем мы и хотели убедиться.

Так же обстоит дело с пересечением примых? Прямие 1 и 2 (см. рис. 43) пересекаются, прямие 3, 4 — ист. Они называются расходящимися. Интересно проверить апаментный пятый постулат. Сколько прямые ужещающих в, сетественно, внутри абсолюта, до горизовта) проходит через данную точку С так, что они не пересекаются с данной примой и? У Евклида — одна и только одна, именуемая параллельной. А в нашей причудгивом но вполие реальной, наглядной геометрии? Оказывается, сколько угодно. Среди них есть две спредельные, которые встречают данную таку на горизонте, т.е. на абсолюте (прямые ти п). Опит-о и называются в геометрии Побачевокого паралельными к пряжой их в геометрии Побачевокого паралельными к пряжой ст. прамой ст. прамой

Все просто, наглядно и понятно. И вот эту-то совершенню очевидную ситуацию Лобачевский называл в съд их первых работах чвоображаемой геометрией». Дело в том, что он лишь чувствовал, что евклидова геометрия не является единствению вояможной абстрактной математической теорией, соответствующей реальному физическому пространству. И не только чувствовал, но и доказал, что логически допустыма и другая теория параллельным и, следовательно, другая геометрия. Лобачевский вскал ее модель в межзвездном пространстве. А достаточно было выйти в степь... Как все великие теории просты, когда они изучаются, и как они недоступны, когда создаются.

Мы еще вернемся к геометрии Лобачевского хотя бы для того, чтобы научиться измерять углы, а пока нам нужно сделать остановку.

Остановка первая. «Там, за горизонтом»

Посмотрим теперь, что происходит «по ту сторону» абсолюта. Там дело, воаможно, будет обстоять несколько сложнее, так как иет (может быть, просто еще никто не придумал?) столь наглядной интерпретации (если вам не правится это мудреное слою, то товорите просто «модель»), какую мы нашли в степи!. Впрочем, сложности есть и в геометрия Лобачевского (и даже в геометрии Евклида)). Только мы просто пока их не замечали, так как не занимались измерением углов.

Начнем с введения метрики вне абсолюта. Следуя Кэли, мы вновь пойдем алгебраическим путем, т.е. зададим абсолют

$$x_1^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0,$$

и прямую

$$a_1x_1 + a_2x_2 + a_3x_3 = 0.$$

Пользувсь относительной свободой выбора проективыой системы координат, последнее уравнение можно привести к виду $x_1=0$, или $x_2=0$, или $x_2=0$. Но в первых двух случаях примая пересенает абсолот, и мы спова придем к формуле (Гр), не получивы вичего пового. Если же получится $x_2=0$, то это овначает, что примая не пересенает абсолота. В существовании двух соортов примых — пересенающих и пе пересенающих абсолот (рис. 45) — как раз в заключается первая сложность ге-

¹ Эта интерпретация называется интерпретацией Кэли — Клейна, в честь математиков, с идеями которых связано ее возникновение.



ометрии «по ту сторону» абсолюта. Взяв на прямой $x_2 = 0$ точки X ($x_1 : 0 : x_2$) и y_3 , ми должны определить соответствующий им проектявный инвариант, обладающий свойствами расстояния и связанный с абсолютом. Но для этого нужим еще две точки, которые «чистому» геометру — Штейнеру, например, взять негде, ибо по Штейнеру эта примям не имеет ничего ута прумям не имеет ничего руга примям не имеет ничего.

эта прямая не имеет ничего общего с абсолютом. Но Шаль сказал бы: имеет! И Кэли вслед за ним утверждает: система уравнений

$$\begin{cases} x_1^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0, \\ x_2 = 0 \end{cases}$$

имеет решения, но мнимые: $x_1: x_2: x_3 = \pm \sqrt{-1}: 0: 1 = \pm i: 0: 1$. Мы получили две мнимые точки пересечения примой с абсолютом: A(i:0:1) и B(-i:0:1).

К сожалению, комплексные числа сейчас на школьной математики натавии. Но о них написано много популярных книжек, к которым мы и отсылаем читателя. Нам же достаточно считать, что аксиоматически введена бува \mathbf{i} , на которую распространяются все равила обычной алгебры, но воаведение в квадрат проваводится по формуле $i = i^2 = -1$.

Воспользовавшись формулой (3') главы девятой, вычислим сложное отношение:

$$(AB; XY) = \frac{(x_1 - ix_3)(y_1 + iy_3)}{(x_1 + ix_3)(y_1 - iy_3)}.$$

Имея в виду, что

$$\frac{1}{x_1 + ix_3} = \frac{x_1 - ix_3}{(x_1 + ix_3)(x_1 - ix_2)} = \frac{x_1 - ix_3}{x_1^2 + x_2^2},$$

получим:

$$(AB; XY) = \frac{(x_1 - ix_3)^2 (y_1 + iy_3)^2}{(x_1^2 + x_3^2) (y_1^2 + y_3^2)}.$$

Довольно громоздко? Да, но ведь все в нашей власти мы ищем как можно более простое выражение для инварианта и можем взять для него в принципе любую функцию от сложного отношения, лишь бы (это потом придется проверить!) для нее выполнялись аксиомы «расстояния». Например, раз появились квадраты, возьмем корень квадратный.

$$\sqrt{(AB; XY)} = \frac{(x_1 - tx_3)(y_1 + ty_3)}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2 \sqrt{y_1^2 + y_3^2}}}.$$

Выполнив простые преобразования, получим:

$$V(\overline{AB; XY}) = \frac{x_1y_1 + x_3y_2}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2} \sqrt{y_1^2 + y_3^2}} + i \frac{x_1y_2 - x_3y_1}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2} \sqrt{y_1^2 + y_3^2}}.$$

Теперь оба коэффициента — самме обыкповенные действительные числа. Выражение для кория из сложного отношения получилось в виде комплексиото числа в самом простом (алгебранческом) виде. Обозначим его $\alpha +$ + 34. где

$$\alpha = \frac{x_1 y_1 + x_3 y_3}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2} \sqrt{y_1^2 + y_3^2}}, \quad |\beta| = \frac{x_1 y_3 - x_3 y_1}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2} \sqrt{y_1^2 + y_3^2}}.$$

Итак, $V(AB; XY) = \alpha + \beta i$. При любых x_i, x_s, y_s и y_s числа α и β обладают очевидным свойством $\alpha^2 + \beta^2 = 1$ (проверьте!). На что это похоже? Что это напоминает? Еще в VIII классе говорилось и даже доказывалось, что $\sin^2 \alpha + \cos^2 \omega = 1$. Значит, существует такой аргумент ω , что $\alpha = \cos \omega$, $\beta = \sin \omega$.

$$\sqrt{(AB; XY)} = \cos \omega + t \sin \omega.$$
 (3)

До сих пор мм не требовали от читателя виавий, выходящих за рамки той или иной школьной программы. Но теперь нам понадобится одна удивительная формула, которую, копечно, знал Клейн, ибо она была найдена великим Эйлером еще в XVIII века.

$$\cos \omega + i \sin \omega = e^{i\omega}$$
 (4)

(здесь e — основание натуральных логарифмов). Мы не будем объяснять ее происхождение и тем более доказывать ее. Поверьте, что она верна при любом значении действительного аргумента ω .

Прологарифмируем формулу (4):

$$\ln(\cos \omega + i \sin \omega) = i\omega$$

Прологарифмируем формулу (3):

$$\frac{1}{2}\ln(AB;XY) = \ln(\cos\omega + i\sin\omega).$$

Отсюда следует, что

$$\frac{1}{2}\ln\left(AB;XY\right)=i\omega,$$

и мы можем выразить число ω как некоторую функцию сложного отношения четырех точек (две из которых, а именно A и B, мнимые)

$$\omega = \frac{1}{2i} \ln (AB; XY) = -\frac{i}{2} \ln (AB; XY).$$
 (5)

Итак, ми нашли проективный инвариант пары точек для геометрии «за горизоптом»! Число ω — действительное, хотя в формуле справа и фигурирует мизмая единица 1. Однако облагоруживаются несколько необичина в ещи. Теперь на примой нет недоступных точек. Ни точка X (действительная), ин точка Y (тоже действительная), ин точка Y (тоже действительная), ин точка Y (тоже действительная) инмогут стремиться к точкам Y и Y, ибо этих точек нет даже на горизопте, на абсолюте. Возникает удивительный факт: расстояние движущейся по примой точки Y от фиксированной точки X не может возрастать беспредельно! Болсе того, так как проективная прима не пересекается с абсолютом, то ее, эту примую, можно обейт и всю и вычислите се длину, подойно тому как мы вычисляем длину экватора вли меридиана земного шара. В самом деле, ведь ω = агссосъч", т.е.

$$\omega = \arccos \frac{x_1 y_1 + x_2 y_2}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2} \sqrt{y_1^2 + y_3^2}},$$
 (6)

¹ Теперь понятно, почему у Кэли вместо логарифмов могли фигурировать арккосинусы!

Зафиксируем начало счета длины нашей прямой, например точку с координатами $y_1:0:y_3=0:0:1$. Тогда расстояние ω_y от нее до точки $x_1:0:x_3$ будет равно:

$$\omega = \arccos \frac{x_3}{\sqrt{x_1^2 + x_3^2}} = \arccos \frac{\frac{x_3}{x_1}}{\sqrt{1 + \left(\frac{x_3}{x_1}\right)^2}}.$$

Из теории тригонометрических функций известно, что если переменная $x=\frac{\pi}{x_0}$ пробегает все возможные значения от $-\infty$ до ∞ , о агсов x пробегает всего лишь интервал от π до 0. Следовательно, длина всей калянитической примой составляет всего лишь $\pi=3,14\dots$ Конечно, можно взять другую единину измерения и получить более «солидное» число, но все-таки длина прямой остается конечной величиной!

Теперь запишем формулу (6) инвариантно, т.е. при помощи квазискалярного произведения. Для точек X $(x_1:0:x_3)$ и Y $(y_1:0:y_3)$ оно имеет вид:

$$X * Y = x_1 y_1 + x_3 y_3$$

Следовательно,

$$\omega = \arccos \frac{X \times Y}{\sqrt{X \times X} \sqrt{Y \times Y}}.$$
 (3p)

Эта формула¹ «действует» для точек на любой прямой, не пересекающей абсолют (в действительных точках). Выглядит опа даже песколько проще, ече ранее выведенная формула для расстояния между точками внутри абсолюта.

Вопрос о том, как измерять расстояпие на прямых, касающихся абсолюта, мы считаем не подлежащим рассмотрению, так как эти прямые «педоступны», не принадлежат нашей геометрии.

¹ Символ (Эр) означает «аллиптическая метрика для расстояний» (см. сноску на с. 117).

ШАГ НАЗАЛ. ЕЩЕ О ГЕОМЕТРИИ ЛОБА ЧЕВСКОГО

Вернемся к геометрии внутри абсолюта — к геометрин Лобачевского, ибо теперь принцип двойственности позволит нам найти способ измерения углов, — не зря

мы сделали прогулку «за горизонт»!

Как обстоит дело? Надо определить величину угла между двуми прамыми как число, ипарпацитное отпостительно веех преобразований, сохранизоцих абсолют. Это число должно обладать всеми свойствами «расстоя-пия» точно так же, как и обычные углы, которые мы измеряли в школе при помощи транспортира. Разумеется, надо брать пересеквющиеся прямые. И, копечно, о суме углов можно говорить только тогда, когда они имеют общию вершину.

По принципу двойственности новый абсолют мы должны представлять себе как совокуппость прямых, касающихся коники (см. рис. 12; касательная – как и в случае окружности — есть прямая, имеющая с коникой толь-

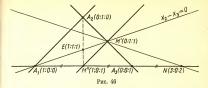
ко одну общую точку).

Поиять, как измерять расстояния, нам помогли координаты точек. А сейчас, когда мы хотим измерять величину угла между прямыми, нам пукикы... «координаты прямой». Но что это такое? Всем ясен термин «координаты точки», а для примой мы имеем нечто другое — уравнение. С него и начием.

Относительно проективной системы координат прямая задается линейным однородным уравнением

$$u_1 x_1 + u_2 x_2 + u_3 x_3 = 0, (7)$$

где x_t — одпородиме координаты точек, лежащих на прямой, а u_t — числа, коаффициенты (ранъше мы их объя начали a_t). Эти коаффициенты колле определяют прямую, подобно тому как коаффициенты k и b вполне определяют прямую, взданную уравнением y = kx + b на евклидовой плоскости. Числа u_t определяются с точностью до общего множителя, и любая их тройка, кроме трех пулей, определяют с принятельную прямую. Например, так как прямая A_t (рис. 46) проходит через точки A_t (10: 46) проходит через точки A_t (10: 46) проходит через точки A_t (10: 40) праходит через точки A_t (10: 40) праходит через точки A_t (10: 40) праходит $A_$



 $2x_1+3x_2-3x_3=0$. Прямая M'M'' ммеет координаты (1:1:—1) и уравнение $x_1+x_2-x_3=0$. Зафиксируем числа x_1 , объявим их постоянными (т.е., по существу, зафиксируем некоторую точку с координатыми x_1 : x_2 : x_3) и будем считать переменными коофициенты u (пот почему мы отказались от обозначения a_i : со времен Декарта переменные обозначают буквами из юкица алфавита). Получилось уравнение первой степени с тремя переменными u_1 , u_2 : u_3 . Каждому набору $(u_1:u_2:u_3)$ ответиет отчиту $(x_1:u_2:u_3)$ ответие отчиту $(x_1:u_2:u_3)$ ответие отчиту $(x_1:u_2:u_3)$ ответие отчиту $(x_1:u_2:u_3)$ отчетие отчиту $(x_1:u_3:u_3)$ отчиту $(x_1:u_3:u_3)$ отчиту $(x_1:u_3:u_3)$

Скаванного достаточно, чтобы согласиться навывать числа u_* обнородными координатмами прямой. Их часто навывают такие такие такием диальными координатами (от латниского tango — касалосы, Можно ли записать уравнение коники в тангенциальных координатах? Копечно, да. И оно тоже будет уравнением второй степени, нбо лучке прямых в общем случае содержитето самое большее две касательные (рпс. 47). В самом деле, пусть коника задана «точенным уравнением $x_1^2 - x_2^1 + x_2^2 = 0$, Для определения точек пересечения проязвольной прямой с ней надо решить систему уравнений

$$\begin{cases} x_2^2 - x_2^2 + x_3^2 = 0, \\ u_1 x_1 + u_2 x_2 + u_3 x_3 = 0, \end{cases}$$
 (8)

сводящуюся к квадратному уравнению

$$(u_2^2 - u_1^2) x^2 - 2u_1u_2x + u_2^2 - u_3^2 = 0$$

где $x = x_1 : x_3$. Прямая $u_1x_1 + u_2x_2 + u_3x_3 = 0$ явля-



ется касательной, если они ммеет только одну общую точку с кривой $x_1^2-x_2^2+x_3^2=0$, т.е. если полученное квадратное уравшение имеет нулевой дискрыминант: $u_1^2-u_1^2+u_3^2=0$. Это и есть тангенциальное уравшение комики (1), т. е. абсолять Вношие одн

выглядит так же, как и точечное. Принцип двойственности торжествует и в аналитике. Если же для прямых, как и для точек, ввести квазискалярное произведение, то это уравнение можно записать еще короче:

$$(U*U)=0.$$

Но из точки выутри абсолюта педьзя провести ил одной касательной к нему. Значит, в этом случае система (8) будет иметь миниме решения! А вся аналитическая часть пройдет точно так же, как для точек «за горизонтомы! Следует голько повсюзу писать буквы u_1 вместо x_p .

Поэтому угол между двумя прямыми \dot{U} (u_1 : 0: u_3) и V (v_1 : 0: v_3) в геометрии Лобачевского можно вычислить по формуле

$$\omega(U, V) = \arccos \frac{u_1 v_1 + u_3 v_3}{\sqrt{u_1^2 + v_1^2} \sqrt{u_3^2 + v_3^2}}, \tag{9}$$

если вершина угла принята за точку A_2 координатной системы. Применив квазискалярное произведение прямых, эту формулу можно записать для общего случая:

$$\omega = \arccos \frac{U * V}{\sqrt{U * U} \sqrt{V * V}}.$$
 (3y)

Величина угла ω , вычисленная по этой формуле, может изменяться от 0 до π (ср. с формулой (2р)). Мы прывыки раскатривать углы между лучами и считать, что они изменяются от 0 до 2π : при повороте на 2π луч совпадает со своим первоначальным положением. Одис величина угла между двуми прамыми будет изменять-

¹ Обозначение (Лу) расшифровывается так; «эллиптическая метрика для углов» (см. сноску на с. 125).

ся от 0 до п, так как прямая совпадает со своим первоначальным положением именно при врашении на т. т.е. «влвое быстрее».

Рассмотрение геометрии «за горизонтом» помогло нам — благодаря принципу двойственности — научиться измерять и вычислять инвариант двух прямых — величину угла с вершиной внутри абсолюта.

Итак, первой и с проективной точки зрения наиболее естественной метрической геометрией оказалась геометрия внутри абсолюта. Ее метрики определяются формулами (Γ р) и (\Im у). Они очень различны. Расстояние d(X,Y)может стремиться к бесконечности, а угол может изменяться только от нуля ло т.

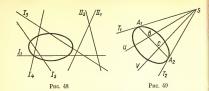
ШАГ ШЕСТОЙ. ДВЕ ГЕОМЕТРИИ ЗА ГОРИЗОНТОМ

Геометрия Лобачевского получилась внутри абсолюта. Теперь надо обратиться к «внешней» геометрии там, за горизонтом.

Во внешней области имеются два сорта прямых: пересекающие абсолют (они не замыкаются, так как внутрь абсолюта войти нельзя) и не пересекающие его («замкнутые»). Прямые, разделяющие эти два сорта (касающиеся абсолюта), из рассмотрения исключаются; они инпидентны абсолюту и, следовательно, являются недоступными. «несобственными». Расстояния на прямых первого сорта можно вычислять по формуле (Гр), а на прямых второго сорта - по формуле (Эр). По-разному обстоит дело и с пересочением разных прямых (рис. 48): прямые II, и II, пересочением разных прямых (рис. 48): прямые II, и II, пересокающиеся, прямые I₁ и I₂ пресокающиеся, прямые I₁ и I₂ расходящиеся, прямые I₁ и I₄ параллельные. Как быть с этими разными прямыми? Можно все (кре-

ме несобственных) включить в новую геометрию. Но тогда на разных прямых будет разная метрика. Такую геометрию тоже можно исследовать. Однако в ней будет иметь место неравноправие между точками и прямыми: в нее «войдут» все прямые проективной плоскости, а точки - только те, которые находятся вне абсолюта. Мы ограничимся признанием возможности такой геометрии, а подробнее рассмотрим две другие, каждая из которых содержит только один сорт прямых.

Итак, пусть прямыми новой геометрии считаются только те, которые пересекают абсолют. Пересекаться они



могут только в точках новой геометрии — за горизонтом. Значит (рис. 49), только пары вида SU, SV образуют угол. Вычислить величину такого угла можно через сложное отношение четырех действительных прямых проективной пласкости.

Формула для вычисления угла будет иметь вид формулы (Гр)с заменой точечных координат на тангенциальные ((Гу) — гиперболическая метрика углов, см. сноску на с. 117):

$$\omega(U, V) = \ln \frac{U * V + V (U * V)^2 - (U * U) (V * V)}{U * V - V (U * V)^2 - (U * U) (V * V)}. \quad (\Gamma y)$$

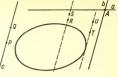
Пучок прямых с центром в точке S не замкнутый: вращаясь вокруг S в направлении к V, прямая U никогда не придет «обратно», так как прямые второго сорга, проходящие череа S, нашей геометрии не припадлежат. Угол может оказаться равным сколь угодно большому числу при любом масштабе измерения, ибо. напрямер.

$$\lim_{V\to T_*} \ln\left(T_1T_2; UV\right) = \infty.$$

Вся эта картина полностью соответствует по принципу двойственности той ситуации, которую мы подробно описали во время первой остановки для точек на прямой, «пазрезанной» абсолютом.

Как обстоит дело с расстоянием между двумя точками? Сразу следует иметь в виду, что теперь не любые две точки определяют прямую, а только те, которые определяют прямую первого сорта — прямые второго сорта исключены! Но этой странности не следует удивляться: по приншилу дюбителенности таким точкам, которые не опреде-





Prec. 50

лнот прямую, соответствуют расходящиеся примые. Такие пары точек мы уже называли песоединиямым, так как их недъви соединить прямой. Расстояние же между соединимым точками оточками определител по формуле (Гр) — вдесь и для точек остается гиперболическая метрика. Поотому-то последнюю геометрию называют деяжбы гиперболической. При всей естранности пола обладает милам сердиу проективиста свойством: на ней полностью действует прищи двойственности. Точки и прямые здесь совершенно равноправны: несоединимым точкам соответствуют расходищиеся прямые, соединизыма соответствуют расходищиеся прямые, соединизыма точкам соответствуют расходищиеся прямые, соединизыма почкам почкам прямым (последине соответствуют «парадлельным» прямым (последине определяются, конечно, точно так же, как и в геометрия Лобачевского).

Теперь скажем несколько слов о геометрии, содержащей только прямые второго сорта. Она получается автоматически (рис. 50) из геометрии Лобачевского применением принципа двойственности (слева на рисунке и в таблице — факты геометрии Лобачевского, справа — факты

новой двойственной геометрии):

Любые две различные точки A, B определяют инцидентную импрямую a.

Прямые p, q определяют точку C.

Прямые r, s — расходяшиеся. Любые две различные прямые a, b, определяют инцидентную им точку A.

Точки P и Q определяют прямую c.

Точки *R*, *S* — несоепппимые. Прямые t, u — «параллельные», т.е. пересекаются в несобственной точке. Точки T, U лежат на несобственной прямой.

Так как геометрия Лобачевского часто называется гиперболической, то новую геометрию называют когиперболической¹.

На этом мы заканчиваем краткий очерк геометрий авторизонтом. Когда они станут модиее или, лучие скавать, пужнее, популяризаторы заговорят о них подробнее. А для геометрий. Правда, они со странностими, но у кого их пет?

¹ Приставка «ко» широко применяется в современной математике во всех ситуациях, гле имеет место та или иная двойственность (вспомвите косинус, коташгенс).

Глава четырнадцатая

где же евклид?

Так, первые простейшие абсолюты исследованы они породили четыре неметрические геометрии, описанные в одиннадцатой главе. Следующий лют - коника - дал нам еще три геометрии, на этот раз метрические, т.е. такие, в которых можно ввести способы измерения углов и расстояний. Однако евклидова геометрия и евклидова метрика (та, в которой расстояние выражается формулой $d = \sqrt{(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2}$ так нам пока и не встретились. В чем дело? Где же Евклид?

Мы знаем, что, кроме точек, прямых и кривой второго порядка, существуют и более сложные геометрические фигуры. Может быть, в качестве абсолюта евклидовой геометрии они и нужны? Или мы поторопились и, рассматривая конику. были нелостаточно внимательны и пропустили какую-либо возможность?

Проверим! Еще в левятой главе мы отметили, что сушествует пять вилов коник. В качестве абсолюта мы взяли одну из них - «настоящую» кривую. А остальные? Попробуем испытать и «ненастоящие» - мнимые и распадающиеся. Но сначала - историческое отступление.

Остановка вторая. Как устроен мир?

В 1826 году, том самом, когда Лобачевский спедал первый доклад об открытой им геометрии, в германской провинции Ганновер родился создатель второй неевкли-



Бернгард Риман

довой геометрии Бернгард Риман. Его отен был сельским священником. Хрупкий, болезненный мальчик посещал гимназию всего в течение семи лет, но уже в эти годы глубоко изучил работы классиков математики Эйлера и Лежанпра. Опнако отеп послал его в геттингенский университет учиться богословию. Нелолгое знакомство с богословскими «науками» имело лля Римана и положительное значение: он понял. что на этом пути нельзя познать устройство мира, и глубоко заинтересовался самим этим устройством.

В Геттингене в это времи был другой ког — великий, недосягаемый семидесятилетний Гаусс, который уже пе читал декций и почти ис кем не встречался, так как студенты и молодые математики его просто не понималь. Не крупнейшие математики его мира были покорены его чрезвычайно глубоким и тщательно отделанными математическими шедеврами и при жаши едиподущию называли его princeps mathematicorum, т.е. королем математиков.

Король математиков был похож на настоящих королей: оп не хотел делить свою славу с другими. Но его пден все же проинкали в воздух науки, и прежде всего в воздух Геттингена. Риман почти не общадся с Гауссом, но овсирниял и глубоко развил его мысли, и даже те, которые никому не были известым, в том числе и пдею о множественности геометрических систем.

Мистика или телепатия? Клейн объясняет это так: «Цуховие окружение, в которе попадает человек, гораздо важнее и оказывает на него большее влиние, чем факты и конкретные знания, которые ему сообщаются». За фактами Риман отправился в Берлин, где в течение двух дет слушал тамошних корифеев Вейерштрасса, Якоп и Дирихле. Именно у Дирихле он воспринял противоположный гауссовскому «modus vivendi» (образ жизви): не ждать полного совревания идеи, делиться

ею со всеми, не бояться «уронить свой авторитет». В 1849 году двалцатитрехлетний Риман вернулся в Геттинген, Внешне — тшелушный, робкий студент, внутренне — вполне сложившийся гениальный ученый. Из опубликованных отрывков писем Римана видно. что уже тогла у него возникли и приобрели отчетливый вид основные илеи. предвосхитившие многие открытия физики последующих десятилетий. Но почти все эти идеи нуждались в математическом обосновании, для которого не хватало имевшегося тогда математического аппарата. И Риман занялся созданием такого аппарата — делом, потребовавшим от него всей жизни. Уже в 1851 году появилась его лиссертация по теории функций комплексного переменного, на многие годы определившая пути развития этой науки и ее приложений. Летсм 1854 года, чтобы заслужить право преподавания в университете, он представил еще одну лиссертацию (о тригонометрических рядах) и пробимо лекцию «О гипотезах, лежащих в основании геометрии». Лекция была написана, как утверждают современники, специально для Гаусса, так как большая ее часть содержит глубокое обобщение гауссовой теории кривизны поверхности на многомерный случай. Это обобщение дает возможность строить огромное количество новых геометрических систем и искать среди них ту, которая наиболее точно отражает действительность и, следовательно, помогает понять «устройство мира»,

Но если диссертация 1851 года носила традиционный законченный характер и была опубликована в том же году, то диссертация и лекция 1854 года были опубликова-

ны только посмертно.

Римана понимали очень немногие. В октябре 1854 года оп с восторгом сообщает отту, что его лекции слушают уже... восемь человк, а в ноябре — что ему «удается преодолевать смущение и устанавливать контакт со слушателямизь.. Тем не менее в 1859 году оп становится профессором, заняв место одного из самых близких ему изодей — место только что умершего Дирихле, который четыре года назад заменил Гаусса. В это время интересм Римана все более склоняются к физике и философии — оп подготовля для этого математический фундамент.

Но только три года Риман мог наслаждаться своей силой и величием. В 1862 году туберкулез вывел его из строя. Ни врачи, ни итальянский климат (друзья и жена

сумели отправить его на Лаго-Маджоре за счет государства) не помогли — в 1866 году он скончался, оставив всего один том сочинений, но каких сочинений!

Ф. Клейн с полным основанием писал: «Никто другой не оказал более решительного влиния на современную математику, чем Риман». И по сей день творчество Римана служит основой для самых глубоких исследований и в

математике, и в физике.

Печальная и завидная судьба! В XIX веке, задолго, о «кривиса в физике», до Эрлангенской программи, поставить вопрос «как же устроен мир?», так много подготовить для его решения и так рано умереты Попять, что смы стоим на пороге области, принадлежещей другой пауке — физике» (это заключительные слова «лекции для Таусса»), и не дожить до того, как спустя несколько десатилетий физики, опираясь на его идеи, переступит этот порог...

Из мпогих замечательных идей Римана им самим меньше всех других была разработана та, которая впоследствии стала называться «геометрией Римана» и о которой

мы сейчас расскажем.

ШАГ СЕДЬМОЙ, ГЕОМЕТРИЯ РИМАНА (ЭЛЛИПТИЧЕСКАЯ ГЕОМЕТРИЯ)

Возьмем в качестве абсолюте минмую конику, т.о. совокупность решений уравнения (1) на девятой главы $z_1^2+z_2^2+z_3^2=0$. Оно, как мы уже отмечали, не определяет ин оцной действительной точки на проективной плоскости. Ни одной действительной? Но мы уже давно пользуемся минмыми точками. Ничто не мещает нам рассматривать «пересечение» действительной прямой с минмой коникой. При этом мы можем ввять любую прямую: относительно минмого абсолюта они все равноправны. И, как обычко, можно взять ее уравнение в простейшем виде. Напрамер, в виде

$$x_2 = 0. (1)$$

Решая систему

$$\begin{cases} x_1^2 + x_2^2 + x_3^2 = 0, \\ x_2 = 0, \end{cases} \tag{2}$$

мм получаем две минмме точки: A (1:0:4) и B (1:0:-4), епринадлежащие в нашей прямой. Но такие точки устанавливают на прямой эллиптическую метрику. Все рассуждения, сделаниме во время третьей остановки, останов в свле, снова для друх точек X и Y появляется минмое сложное отношение с точками A и B пересечения прямой XY с абсолютом и «эллиптическая метрика расстояний»:

$$\omega(X,Y) = \arccos \frac{X*Y}{\sqrt{X*X}\sqrt{Y*Y}}, \quad (3p)$$

где квазискалярное произведение расшифровывается для произвольной пары точек (не обязательно на прямой $x_2=0$) так:

$$X * Y = x_1 y_1 + x_2 y_2 + x_3 y_3. \tag{3}$$

Разумеется, длина всякой прямой будет конечной, и прямая будет замкнутой.
Именно эту плею рассмотрения конечных прямых и

предложил сам Риман.
Тангенциальное уравнение нашего абсолюта имеет

$$u_1^2 + u_2^2 + u_3^2 = 0. (4)$$

Никакая действительная прямая $u_1x_1+u_2x_2+u_3x_3=0$ не принадлежит этому абсолюту, а для угла между двумя прямым $U(u_1:u_2:u_3)$ в $V(u_1:v_2:v_3)$ получается эллиптическая метрика, такая же, как в геометрии Дюбачевского.

$$\omega(U, V) = \arccos \frac{U \times V}{\sqrt{U \times U} \sqrt{V \times V}},$$

где

вил

$$U * V = u_1 v_1 + u_2 v_2 + u_3 v_3. ag{5}$$

Итак, получилась геометрия, обе метрики которой эллиптические. Поэтому и сама геометрия обычко навывается эллиптической, но мм, как и всюду, предпочитаем еверсональное имяв — геометрия Римана. Очевщию, она сама себе двойственна, так же, как и дважды гиперболическая геометрия (см. «Шаг шестой»). Аксиоматическая геометрия Римана гораадо больше отличается от евклидовой (например, замкнутость прямых), чем геометрия Лобачевского. Но где же все-таки Евклид? И действительный, и мнимый абсолюты уже использованы. Остается обратиться к абсолютам, распавшимся на прямые.

ШАГ ВОСЬМОЙ. АБСОЛЮТ РАСПАЛСЯ. ПАРАБОЛИЧЕСКИЕ МЕТРИКИ

Математика — наука серьезная. Но и в ней можно пошутить. Возьмем, например, уравнение первой степени

$$2x + 3y - 1 = 0$$

Возведем его в квадрат; получим уравнение:

$$4x^2 + 12xy + 9y^2 - 4x - 6y + 1 = 0.$$

Получилось уравнение второй степени. И если заранее не знать, как оно получено, легко поверить, что это уравнение — уравнение некоторой коники. А на самом деле всего одна пряман. Аналитик подшутил над геометром! бут шутку можно обобщить. Вместо возведения в квадрат одного уравнения первой степени можно перемножить друг на друга два уравнения первой степени (все пенулевые члены, конечно, слева) — и оиять формально получится коника, а фактически пара прямых...

Однако шутки эти оказываются полезными. Даже такие формально полученные уравнения второй степени позволят вводить метрики.

Вспомним еще раз девятую главу и рассмотрим оставшнеся «ненастоящие» коники $x_1^2 + x_2^2 = 0$, $x_1^2 - x_2^2 =$ =0, $x_1^2 = 0$.

Начнем по порядку. Имеем абсолют

$$x_1^2 + x_2^2 = 0, (6$$

который можно трактовать как пару мнимых прямых m_1 и m_2 с уравнениями $z_1+ix_2=0$ и $x_1-iz_2=0$. Эти прямых мнимые имеют общую действительную точку $A_3(0.0:1)$. Всакая прямая, кроме тех, которые проходят через A_3 , пересекает наш абсолют в двух мнимых точках. Возинкает эллиптическая метрика расстояний:

$$d(X,Y) = \arccos \frac{X*Y}{\sqrt{X*X}} \sqrt{Y*Y}, \quad (\partial p)$$
rge $X*Y = x_1y_1 + x_2y_2$.

Что касается прямых, проходящих через точку A 5, то их не следует включать в новую геометрию: они не доступ-

ны (вспомните второй шаг!).

Но как в этой геометрии измерять угла? Ведь никаких инварпантных отношений прямых эдесь придумать пельзя (точно так же, как и в центропроективной геометрии). Надо искать какой-то другой виварвант, пригодний для нашего случая. Оп должен выдерживать все прообразования подгруппы, сохраняющей абсолют x² + +x² = 0.

Но тогда сначала надо записать эти преобразования! В Веста пределения и преобразования! В весь абсолот состоял из одной точки A 3 (0:0:1), а уравнения преобразований подгруппы имели вид (формулы (7) гл. 11):

$$x_1^* = a_{11}x_1 + a_{12}x_2;$$

 $x_2^* = a_{21}x_1 + a_{22}x_2;$
 $x_3^* = a_{31}x_1 + a_{32}x_2 + a_{33}x_3.$
(7)

Теперь появляется дополнительное требование: $(x_1^*)^2+$ + $(x_2^*)^2=\lambda$ ($x_1^2+x_2^2$). В силу однородности координат можно считать $\lambda=1$. Подставляя значения x_1^* и x_2^* из (7) в последнее отношение, получаем:

$$a_{11}^2 + a_{12}^2 = 1;$$

 $a_{21}^2 + a_{22}^2 = 1;$
 $a_{11}a_{12} + a_{21}a_{22} = 0.$

Положим, $a_{11}=\cos\alpha$. Тогда легко найти (пользуясь тождеством $\sin^2\alpha+\cos^2\alpha=1$), что $a_{12}=\sin\alpha$, $a_{21}=-\sin\alpha$, $a_{21}=-\sin\alpha$, $a_{22}=\cos\alpha$ (ламенение знака у a_{21} и a_{21} приведет лишь к паменению знака у a_{21} и a_{21} приведет лишь к что в данном случае несущественно). Формулы (7) дают теперь фоломулы выжения в новой геометрия:

$$x_1^* = x_1 \cos \alpha + x_2 \sin \alpha;$$

 $x_2^* = -x_1 \sin \alpha + x_2 \cos \alpha;$ (8)
 $x_2^* = a_1 x_1 + a_2 x_2 + a_3 x_3.$

Теперь перейдем к координатам прямых. В уравнение прямой $u_1*x_1*+u_2*x_2*+u_3*x_3*=0$ подставим значения x_1*

на (8) и сгруппируем по z_i : $(u_1^*\cos z - u_2^*\sin z + u_2^*a_3)x_1^+(u_1^*\sin x + u_2^*\cos x + a_3u_2^*)x_2 + a_3u_3^*x_3 = 0$. Это уравление равносилью уравление $u_{21}^+ + u_2^*x_2^+ + u_2^*x_3 = 0$. Значит, для координат прямых получаются такие «формулы рыжления»:

$$u_1 = u_1^* \cos \alpha - u_2^* \sin \alpha + a_{31}u_3^*;$$

 $u_2 = u_1^* \sin \alpha + u_2^* \cos \alpha + a_{32}u_3^*;$
 $u_3 = u_3^* a_{33}.$ (9)

Внимание! Теперь самое главное: вщем инвариант двух прямых $(u_1:u_2:u_3)$ в $(p_1:v_2:v_3)$, вмея в виду, что v_1 в v_2^* сазваны точно такими же формулами, как (3). Сначала перейдем к неоднородным координатам, обозначив

$$\frac{u_1}{u_3} = u, \quad \frac{u_1^*}{u_3^*} = u^*, \quad \frac{u_2}{u_3} = v, \quad \frac{u_2^*}{u_*^*} = v^*. \tag{10}$$

При этом исключается случай $u_3=0$. Но так и надо! Эти прямме, т.е. прямые $u_1x_1+u_2x_2=0$, проходящие через A_3 , нашей геометрии не принадлежат. В неоднородных координатах формулы (9) примут вид

$$u = \frac{1}{a_{53}} (u^* \cos \alpha - v^* \sin \alpha) + a;$$

$$v = \frac{1}{a_{53}} (u^* \sin \alpha + v^* \cos \alpha) + b,$$
(11)

где $a=a_{31}:a_{33};\ b=a_{32}:a_{33}.$ Делять на a_{33} можно, так как $a_{33}\ne 0$ в силу условия $\det\|a_{ij}\|=a_{33}\cdot 1\ne 0.$ Составив разности соответствующих координат u,v н

Составив разности соответствующих координат *u*, *v* и *u'*, *v'* двух прямых, возведя эти разности в квадрат и сложив, получим:

$$(u-u')^2 + (v-v')^2 = \frac{1}{a_{33}^2} ((u^*-u'^*)^2 + (v^*-v'^*)^2).$$
(12)

Извлекая квадратный корень, получим:

$$\sqrt{(u-u')^2+(v-v')^2}=q\sqrt{(u^*-u'^*)^2+(v^*-v'^*)^2},$$

где q=1: a₃₃.

Выражение $V(u-u')^2 + (v-v')^2$ должно быть читателю знакомо: именно так выражается расстояние между двумя точками на евклидовой плоскости, если точки имекот координаты (u, v) и (u', v'). Относительно «движений» (9) это выражение еще не является инвариантом. Не хватает чуть-чуть: убрать бы множитель o!

Конечно, просто так субрать нельзя — именно потому мы не смогля найтя инвариант при помощи сложного отношения. Группа движений (9) не имеет инварианта двух прымых. Однако можню пемножко сузнаэту группу, положив в формулах (9) $a_{33} = 1$. Легко проверить, что новые движения спова образуют группу — подтруппу той группы, которая определялась формулами (9). Преобразования этой подгруппы в неознорольных мооглинатах выглядия так:

$$u = u^* \cos \alpha - v^* \sin \alpha + a;$$

$$v = u^* \sin \alpha + v^* \cos \alpha + b.$$
(13)

Относительно этой подгруппы выражение

$$w(u, v) = \sqrt{(u - u')^2 + (v - v')^2}$$
 (IIy)

является инвариантом. Может ли оно служить метрикой, т.е. удовлетворяет ли оно аксиомам расстояния? Конечно, удовлетворяет, ибо точно так же выглядант формула расстояния между двумя точками в евклядовой геометрии, а ведь с него все и началось, именно с него и есписаныя аксиомы расстояния. Итак, мы получили новую геометрию, первую геометрию с вырожденным абсолютом. Метрика расстояний в ней оказалась эллинтической, а метрика утлов — не эллинтической и не гинерболической. Остается назвать ее параболической, что и отражено в обозначения (IIу). Как называется новая геометрия? Это пока наш маленький секрет.

ШАГ ЛЕВЯТЫЙ, ЗДРАВСТВУЙ, ЕВКЛИД!

Итак, у нас появилась, накопец, формула (Пу), очень похожая на формулу для вычисленяя расстояний $d==V(x-x')^2+(y-y')^2$ выхлидовой геометрии. Только в евмлидовой геометрии — точки и их декартовы координати,

а здесь — прямые и их тангенциальные координаты. Применим принцип двойственности!

Спачала подучим новый абсолют: вместо пары минмых прямых, намеющих общую действиястьную точку, возымем пару минимых точек, принадлежащих общей действительной прямой. Или, на «координатном явыке», точу A_3 (0:0:0) заменим прямой с единственной ненулевой тангенциальной координатой, а пару минимых прямых $\pm i \pm i z_* = 0$, т.е. прямых с тангенциальными координатами ($i;\pm i;0$),— парой точек с такими же однородными координатами, а именно:

Легко предвидеть, что прямая a_3 будет играть роль нашей старой знакомой — несобственной прямой, недостижимого абсолюта. Этот абсолют мы имели в аффинной геометрии, но теперь он пополнен пвумя минимами точками.

Прямме (u, v) превратятся в точки (x, y) — здесь мы сразу пишем неоднородные координаты. А формулы «движения» получатся пз (13) в виде

$$x = x^* \cos \alpha - y^* \sin \alpha + a;$$

$$y = x^* \sin \alpha + y^* \cos \alpha + b.$$
(14)

Их инвариантом будет расстояние между двумя точками (x, y) и (x', y'), вычисляемое по формуле

$$d = \sqrt{(x - x')^2 + (y - y')^2} \ . \tag{IIp}$$

Мы получили параболическую метрику для расстояний, ту самую «изначальную» метрику, которая язвестна с древнейших времен (п со школьной скамын). Формулы (14) и (Пр) являются формулами евклидовой геометрии.

Точки (z, y) рассмотренной на предыдущем шаге геометрии превратятся по принципу двойственности в прямме (u, v) новой геометрии, и для определения угла между двумя такими прямыми получится эллиптическая метрика, т. с. формула

$$\omega = \arccos \frac{U * V}{\sqrt{U * U} \sqrt{V * V}} . \tag{3y}$$

Так как тангенциальное уравнение абсолюта по принципу двойственности получится вз уравнения (6) предыдущего шага в виде

$$u_1^2 + u_2^2 = 0,$$

 $(U * V) = u_1v_1 + u_2v_2.$

то

Уравнение прямой имеет вид

$$u_1x_1 + u_2x_2 + u_3x_3 = 0$$

(оно само по себе двойственно!). В неоднородных точечных координатах $\frac{x_1}{x_3}=x, \frac{x_2}{x_3}=y$ (сравните формулы (10) предыдущего шага) имеем:

$$u_1x + u_2y + u_3 = 0.$$

Обозначив $u_1=A,\ u_2=B,\ u_3=C,\ v_1=A',\ v_2=B',\ v_3=C',\$ получим уравнения двух прямых в виде

$$Ax + By + C = 0;$$

 $A'x + B'y + C' = 0.$ (15)

Формула (Эу) угла между ними примет вид

$$\cos \omega = \frac{AA' + BB'}{\sqrt{A^2 + B^2} \sqrt{{A'}^2 + {B'}^2}} \,. \tag{16}$$

Такой вид имеет формула для вычисления угла между двумя прямыми во многих учебниках аналитической и элементарной геометрии.

Итак, при помощи абсолюта, состоящего из одной действительной прямой и двух принадлежащих ей минмых точек, мы получили из проективной теометрии евклидову. Теперь легко дотадаться, как называется геометрия, полученняя на предидущем пате. Раз она двобствениа евклидовой, то естественно пазывать ее коекклидовой (вспомнате копец предидущей главы!).

Глава пятнадцатая

ГЕОМЕТРИЯ ДЛЯ ФИЗИКОВ

«Мы стоим на пороге области, принадлежащей другой мауке — физике, и переступить его не дает нам повода сегоднящий день», — так говорил Риман в 1854 году. С тех пор прошло более ста лет. Порог пере ступили, и в этом немалая роль принадлежит неевклидовой геометрии, которая порождается одним из оставшихся у нас абсолютов.

ШАГ ДЕСЯТЫЙ. САМАЯ СТРАННАЯ ГЕОМЕТРИЯ

Итак, рассмотрим абсолют

$$x_1^2 - x_2^2 = 0.$$

Его уравнение можно переписать в виде $(x_1-x_2)=0$, $(x_1+x_2)=0$. Следовательно, абсольт состоит из двух лействительных прямых $x_1=x_2$ и $x_1=-x_2$, пересекающихся в точке A_3 (0:0:1). Однако геометрию, порождаемую этим абсолютом, мы пока рассматривать не будем, а начем с чесометрии Минковского. Она определяется двойственным предилущему абсолютом, который имеет тангенциальное уравнение $u_1^2-u_2^2=0$ и состоит из двух точек, имеюция чуравнения $u_1^2-u_2^2=0$ и состоит из двух примых, проходящих черанения u_1^2 и $u_1=-u_2$. Найдем координаты этих точек. Уравнение $u_1x_1=0$ для всех прямых, проходящих черае первую точку, имеет выд $u_1(x_1+x_2)+u_2x_2=0$, так как $u_2=u_1$. Какие же точечиме координаты (x_1,x_2) ; (x_1,x_2) чуравнения отри всех значениях (x_1,x_2) чуравнения отри всех значениях (x_1,x_2) чи (x_2,x_3) чисто (x_1,x_2) чи (x_2,x_3) чуравнения отри всех значениях (x_1,x_2) чи (x_2,x_3) чисто (x_1,x_2) чи (x_1,x_2) чи (x

Puc. 51

только те, для которых это уравнение обращается в тождество при любых u_1 и u_3 , т.е. для искомых координат имеем: $x_1 + x_2 = 0$, $x_3 = 0$.

Значит, первая точка имеет координаты (1:—1:0), Для второй точки аналогично получим координаты (1:1:0). Эти дветочки определяют прямую z₃=0. Итак, получился абсолют, изображенный на рисунке 51. Будем считать прямую z₄=0 иесобственной.

Так как абсолют — вырожденный, то нам понадобятся «формулы движения». Будем исходить из формул, аналогичных формулам (7) предыдущей главы:

$$u_1^* = a_{11}u_1 + a_{12}u_2;$$

$$u_2^* = a_{21}u_1 + a_{22}u_2;$$

$$u_3^* = a_{31}u_1 + a_{32}u_2 + a_{33}u_3,$$
(1)

ибо несобственная прямая $x_3=0$ имеет тангенциальные координаты (0:0:1) и переходит при движении сама в себл. Кроме того, для сохранения абсолюта надо потребовать, чтобы $\lambda \left(u_1^2-u_1^2\right) = \left(u_1^*\right)^2 - \left(u_2^*\right)^3$. Так как координаты однородиые, то, как и раныше, будем считать $\lambda=1$. Тогда наше требование дает:

$$a_{11}^2 - a_{21}^2 = 1;$$

 $a_{12}^2 - a_{22}^2 = -1;$
 $a_{11}a_{12} - a_{21}a_{22} = 0.$ (2

Мы видим, что четыре буквы a_{11} , a_{12} , a_{21} , a_{22} связавы тремя соотношеннями. Значит, все пх можио выразить через одну вспомогательную букву. В предыгущей главе мы воспользовались триговометрическими функциями. Здесь мы воспользуемся очень похожими на них «типер-болическими», которые и обозначаются очень похоже: (гиперболический синус), Подробная теория этих функций нам не понадобится. Мы просто введем обозначения $a_{11} = \text{ch}\alpha$, $a_{21} = -\text{sh}\alpha$ и внесем их в формулы (2). Первая из них дает

$$ch^2 \alpha - sh^2 \alpha = 1. \tag{3}$$

Из последней получаем пропорцию

$$\frac{a_{12}}{a_{21}} = \frac{a_{22}}{a_{11}}$$

или

$$a_{12} = ka_{21} = -k \operatorname{sh} \alpha;$$

 $a_{22} = k a_{11} = k \operatorname{ch} \alpha.$

Множитель k находим при помощи средней из формул (2): k^2 sha - k^2 cha = -1. Значит, $k = \pm 1$. Положим, $k = \pm 1$. Тогда $a_{21} = -\sin \alpha$, $a_{22} = \sin \alpha$. Окончательные формулы движения теперь можно записать в виде

$$u_1^* = u_1 \operatorname{ch} \alpha - u_2 \operatorname{sh} \alpha;$$

 $u_2^* = -u_1 \operatorname{sh} \alpha + u_2 \operatorname{ch} \alpha;$
 $u_3^* = a_{31}u_1 + a_{32}u_2 + a_{33}u_3.$

Формулы движения в точечных координатах получаются тоже по аналогии с предыдущей главой:

$$x = x^* \operatorname{ch} \alpha - y^* \operatorname{sh} \alpha + a,$$

$$y = -x^* \operatorname{sh} \alpha + y^* \operatorname{ch} \alpha + b.$$
(4)

Переходим к отысканию инварианта. Для двух точек M(x, y) и M'(x', y') имеем:

$$y - y' = (x'^* - x^*) \operatorname{sh} a + (y^* - y'^*) \operatorname{ch} a;$$

$$x - x' = (x^* - x'^*) \operatorname{ch} a - (y^* - y'^*) \operatorname{sh} a.$$
(5)

Вот здесь начинается существенное расхождение с тем, то происходило в предълущей главе. Наличие соотношения (3) дает такой инвариант: $(y-y)^3-(x-x')^2-(x^2-x')^2$, который получается вовведением в каррат и вычитанием (и в сложением!) формул (5). При помощи этого инварианта по аналогии спредълущей главой можно паниеать формулу

$$d = \sqrt{(y - y')^2 - (x - x')^2}.$$
 (6)

Попробуем припять ее ав метрику. Однако сразу возписает перпиятность: для одних точек плоскости здесь получается действительное число (сели $|y-y|^2 > |x-x'|$, то под корием — положительное число), для других минмое (когда разность под корием отрицательна), а для





некоторых (различных!) — даже нуль (при |x-x'| =

 $= |y - \hat{y}'|$).

Проиде чем убедиться, что формула (6) все-таки может служить метрикой, т.е. удовлетворяет аксиомам восстояния, посмотрым, как обстоит дело с метрикой углов. Здесь есть два действительных фиксированных направления Z₁ (1 × 22, соответствующих несобственным точкам Z₁ (1 × 1-1 · 0) и Z₂ (1 · 1 · 0). Поэтому возникает возможность ввести сложное отношение для любых двух направлений, отличных от Z₁ и Z₂. При этом, если направлений, отличных от Z₁ и Z₂. При этом, если направлений, отличных от Z₁ и Z₂ го дожено отношение положительно. Для таких углов получится типерболическая метрика (рвс. 52) и соответствующая формула (Гу). А в остальных случаях такой метрики не получится, пбо ссли U и V разделяют Z₁ и Z₂ го сложное отношение отрицательно, его логарифм не существует и с метрикой для углов дело обстоит не совсем хорошо.

Но все же геометрия, пусть и «нехорошая», сеть, и пам падо раскомогреть се подробнее. Прежде всего заметим, что надо «удвантъв, т.е. считать не принадлежащими этой геометрии всее прямые, проходящие чрее точки абсолюта Z_1 (1: -1: 0) и Z_2 (1: 1: 0). Они имеют уравнения $z_1 \pm z_2 + C x_3 = 0$, где C - любое число. Черее каждую точку плоскости проходит две такие примме... Они покрывают всю плоскость об очень-то удобно их судатьть! Так как все точки остаются равноправимми, то начием исследование с начала координат, т.е. точки с неоднородимым координатами (0, 0). Теперь посмотрите на рисунок 53. Прямые $x \pm y = 0$ разделяют плоскость на две области (зоны) относительно точки C на хорошую», в две объести (зоны) относительно точки C на хорошую», в две области (зоны) относительно точки C на хорошую»,

для каждой из точек которой можно определить расстояние от точки O (в яту зону вкодит и ось x=0, в ней всюду |y|>|z|), и чалокую», для точек которой по формуле (б) исльзя определить расстоявие от точки O (в эту зону входит ось y=0, в ней |y|<|x|, на рисунке эта область заштрихована).

Итак, формула (6) в пределах «хорошей» зоны может служить метрикой. Эта метрика отлична от всех предыдущих, хотя и похожа на параболическую. Обычно ее называют псеедопараболической метрикой расстояний.

так нак прямые $x \pm y = 0$ проходят через точки Z_1 и Z_2 абсолюта, то для всех пар прямых, проходящих через точку O и принадлежащих — обе сразу — «хорошей» зоне, определена и метрика углов — гиперболическая,

Итак, для каждой точки плоскости можно указать ехорошую» зопу с двумя метриками и еплохую» без метрики. Получилась частично метризованная плоскость с гиперболической метрикой углов и псевдопараболической метрикой расстояний. Геометрия на этой плоскости и называется геометрией Минкоского.

Подчеркием, что разбиение точек геометрии Минковского на «хорошне» и сплохие посит относительный характер, т.е. зависит от той точки, с которой мы начали рассмотрение (от начала координат). Разбиение же направлений, выступающих в роли касательных к траекториям, одинаково для всей плоскости — оно зависит только от задания точек Z_1 и Z_2 абослюта. Представьте себе, что именно геометрия Минковского,

Представьте себе, что именно геометрия Минковского, выболее причудливая из всех рассмотренных нами, оказалась необходимой для математического описания устройства мира, определяемого принципом относительности Эйнштейна. Что это таког? И ито такой Минковский?

Остановка третья. Принцин относительности

Для поколения читателей, которому преднавизена наша книга, теория относительности представляется если и не чем-то само собой разумеющимся, то, по крайней мере, привычимы с детства и во многом понятным. О ней рассказымается в школьных учебниках, в таксячах популярных брошюр и даже в романах. Но в наше время паука прогрессирует так бметре, что одновремению живы еще и те люди, для которых теория относительности была чем-то тапиственным, недавно открытым (или даже придуманным) и уж, во всяком случае, очень непонятным. Даже сам Эйнштейн — может быть, прутя, — говаривал, что он открыл теорию относительности только потому, что сумел забыть всю физику и начал размышлять об сустройстве мира» Запово...

Маторы принадлежат к тому поколению, которому пришлось перестранваться в том возрасте и на том уровне знаний, когда чазбыть всее уже невозможно. Поэтому нам очень не хотелось бы налагать сущность теории отмоительности... Но что делать, если сам Эйнштейн до конца саоих дней неоднократно повторал тезяс о «больших пренмуществах метода, которым теория относительности обязана Минковскому», а Минковский — геометри, не только подробно разработавший одну из неевклидовых теометрий, по и применнымий ее в теории относительности?

Что делать? Мы не могли придумать ничего лучше, чем обратиться прямо к Эйнштейну и процитировать кое-что из его последней книги «Сущность теории относительности».

Прежде всего, Эйнштейн подчеркивает философскую сторону дела: «В дорелятивистской! физике пространство и время были раздельными понятиями. Время приписивалось событиям независимо от пространства отсчета... О точках пространства и моментах времени говорили как булто они были абсолютной реальностью...»

Конечно, Эйнштейн осуждает здесь не реальность пространства и времени, а их абсолютизацию, т.е. отрыв

их друг от друга.

«Не замечалось, — продолжает Эйнштейн, — что истинным элементом пространственно-временной лекализации является событие, определенное четырымя числами x_1, x_2, x_3, t .»

Здесь, конечно, x_1 , x_2 , x_3 — координаты точки пространства. а t — время.

«Физической реальностью обладает не точка пространства и не момент времени, когда что-либо произошло, а только само событие... Факт отсутствия разумного объек-

Корень «релятив» во многих языках означает «относительность», «Дорелятивистский» значит «до открытия теории относительности».

тивного способа разделить четырехмерный континуум на трехмерное пространство и одномерный временной континуум указывает, что законы природы примут нап-более удовлетворительный с точки зрения логики вид, будучи выражены как законы в четырехмерном пространственно-временном континууме».

Если учесть, что термин «континуум» означает непрерывное множество, то мысль Эйнштейна совершенно ясна. Именно здесь он воздает должное Минковскому:

 ϵ Ha этом основаны большие преимущества метода, которым теория относительности обязана Минковском. С его точки зрения мы должим рассматривать x_1, x_2, x_3 , t как четыре координаты события в четырехмерном континуме».

Учитывая трудность восприятия этой новой непривычной абстракции, Эйнштейн подчеркивает, что и «соотношения евклидновой трежмерной геометрии являются абстракциями нашего разума, совершенно не совпадающими с теми образами, которые складываются у нас благоларя врение и осазанию».

Мы не можем тут не вспоминть о творцых проективной геометрии, исходивших из того, что зрение осуществляет центральное проектирование с центром в зрачке глаза! А проективная геомотрия тоже совершению не совпадает» севклидовой и тоже визнется «абстракцией нашего разумы!

Итак, первый пункт теорип — принцип неразделимости пространства и времени. Это значит, что формулы преобразовиия координат пространственно-временного континума должны иметь такой вид:

$$x_i^* = f_i(x_i, x_2, x_3, t);$$

$$t^* = f(x_i, x_2, x_3, t),$$
(7)

а не такой, какой предполагался само собой разумеющимся в дорелявистской физике:

$$x_l^* = f(x_1, x_2, x_3);$$

 $t^* = f(t).$ (8)

В последием случае первые формулы — формулы преобразований движении евклидовой геометрии, являющиеся
обобщением линейных формул (13) четыриадцятой главы
на трехмерное пространство, а последияя— тоже линейная $t=t_0+t_1$ где t_0 — момент времени, когда пачато паб-

людение. Но какой вид должны иметь формулы (7)? Предоставим слово Эйнштейну.

«Нерваделимость четырехмерного континуума совсем не означает эквивалентности пространственных координат x_1, x_2, x_3 временной координате I. Наоборот, мы должны поминть, что временная координата определена физических совершенно иначе, чем пространственные координатых.

В то же время все три пространственные координаты совершенно равноправны. Вот поэтому-то математическая суть теории относительности проявляется и в двумерном пространственно-временном континууме, т.е. при рассмотрении только одпой пространственной координаты. Поэтому мы можем ограничиться двумерной геометрией Минковского.

Но вернемся к теории Эйнштейна. Конечно, одних философских рассуждений мало. Философствовать физики всегда любили больше, чем математики. Но для установления формул нужны данные физических опытов. Именно такие данные предоставила Эйнштейну интенсивно развивавшаяся тогда молодая отрасль физики — электродинамика, т.е. теория электромагнитного поля. Развивалась она быстро, но ощупью, не имея никаких твердых основ, кроме полезных, но весьма сомпительных аналогий с гилродинамикой, т.е. с теорией поля скоростей движушейся жилкости; в каждый момент времени через каждую точку потока пробегает частица жилкости с определенным вектором скорости; таким образом, в каждой точке пространства можно нарисовать стредочку - как травинку в каждой точке лужайки (отсюда и термин «поле»). Но теория поля скоростей потока жидкости укладывалась в старые евклидовы рамки, а формулы электродинамики приходилось угадывать, опираясь на опыт. Физик Максвелл нашел эти довольно сложные формулы, но они не были инвариантными отпосительно формул (8). И тогда другой физик - Лоренц отыскал формулы, относительно которых уравнения Максвелла стали инвариантными. Эйнштейн выписал формулы Лоренца в книге, которую мы все время цитируем, в виде

$$x' = x \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} - \frac{v}{\sqrt{1 - v^2}} l;$$

$$l' = -x \frac{v}{\sqrt{1 - v^2}} - \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} l.$$
(9)

Здесь x обозначает простраиственную координату, а l=ct, где t— время, c— постоянная, равиая скорости света в пустоте, v— переменная величина (скорость одной системы координат в простраистве относительно другой).

Функции
$$F_1(v) = \frac{1}{\sqrt{1-v^2}}$$
 и $F_2(v) = \frac{v}{\sqrt{1-v^2}}$ обла-

дают свойством:

$${F_1(v)}^2 - {F_2(v)}^2 = 1.$$

Но это — то же самое свойство, которым (одним!) определяются гиперболические функции:

$$ch^2 \alpha \rightarrow sh^2 \alpha = 1$$
.

Значиг, формулы Лоренца (9) совпадают с формулами дивисения (4) геометрин Минковского, если положить $x'=x^*$, x'=x, $l'=y^*$, l=y, l(p)= cho, l(p)= ch

Геометрия Минковского уже содержится в формулах Лоренца. Не удивительно, что Эйнштейн пришел к заключению:

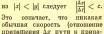
4... преобразования Лоренна определяются так, чтобы уравнение $\Delta x_1^2 + \Delta x_2^2 + \Delta x_3^2 - \Delta t^2 = 0$ было ковариантным, т.е. так, чтобы опо выполнялось во всех инерциальных системах, если оно выполняется в той, к которой мы относим два данных события...

На языке геометрии Минковского инвариантность величины $-\Delta x^2 + \Delta t^2$ (как обычно, здесь $\Delta x = x' - x$, $\Delta l = l' - l$) означает инвариантность метрики ППГр

 $\Delta y^2 - \Delta x^2 \equiv (y' - y)^2 - (x' - x)^2.$

Так геометрия Минковского стала явыком первого приниция относительности, т.е. «специальной» теории относительности, и отличие от общей теории относительности, и наче именуемой стеорией тяготения»). Главивая физическая сущность этого принципа состоит в утверждении абсолютного постоянства скорости света, т.е. неза висимости ее от всех есистем отсетатель. Вот почему иногда в шутку гоморят, что теория относительности есть стеория, базирующаяся на абсолютном (постоянстве скорости света). Именно это утверждение и было проверено многочисленным экспериментами.

Мы не пойдем дальше и небудем рассказывать о том, как
«хорошне» и «плохие» зоим, допустимые траектории и думикетранности» геометрии минковского получают великоленные физические истолкования,—
все это можно найти в кинитах
по теории относительности. Отметим лишь, что разделяющие
зоны прямые $x = \pm y$ теперь
определяются уравнениями
из $\pm t \le t$, и для «хорошей» зоны
из |x| < |y| следует $\begin{vmatrix} \Delta x \\ 1 \end{vmatrix} < c$.





Герман Минковский

щению Δt времени) не может превзойти скорости света с, что составляет содержание одного из важнейних поступатов теории относительности. Именно поэтому Эйнштейи считал скорость света самым удобным процессом, «придающим понятию времени физический смысл».

На этом мы прощаемся с Эйнштейном, ибо наша тема — геометрия. а не принцип относительности.

Как известно, этот принцип был впервые отчетливо сформулирован великим физиком еще в 1905 году. Математическую же модель он нашел в работах геометра Германа Минковского.

Минковский был очень талантливым человеком. Родявнийся в древумие недлаеко от Каунаса (нине — Литовская ССР) в в детстве перевезенный родителями в Германию, он уже семнадцати лет получил премию Парижской Академии наук за свою первую математическую рабогу по одной специальной теме из теории чисел. Сосбенкоть отой и последующей работ молодого математика
было то, что он решал задачи теории целых чисел гоменбыло то, что он решал задачи теории целых чисел гоменрически, хотя эта теория по свыой природе своей трактует
сутубо дискретию (т.е. не непрерывное) множество, а
теометрия сеть символ непрерывности в математике.
Копечио, у Минковского были предшественники, по именво он считается озодателем чтеометрической теории чисель.

Заметим попутно, что в XX веке большинство результатов в теории чисел стало получаться применением мето-

дов теории непрерывных функций.

Вот почему не следует удивляться, что именно Минковский сумел «геометризировать» и только что открытую теорию относительности. Ему не показались ни странными, ни загадочными первые работы Эйнштейна, его мало волновал вопрос об экспериментальном подтверждении принципа относительности. Он «увидел» здесь применение еще одной неевклидовой геометрии и посвятил этой геометрии последние годы своей жизни...

В 1907-1908 годах Минковский опубликовал три больших мемуара, а за несколько месяпев по смерти (он умер 45 дет в январе 1909 года) сделал доклад на съезде естествоиспытателей (так в те времена еще именовались все представители негуманитарных наук) и врачей в Кельне. Этот доклад был опубликован уже после его смерти. Основной темой доклада была четырехмерная геометрия, которая позднее была названа псевдоевклидовой геометрией или геометрией Минковского. А соответствующее пространство до сих пор часто (особенно физики) называют «четырехмерным миром Минковского...».

То, что именно геометрия Минковского так хорошо послужила физике, конечно, очень приятно. Но не напо забывать, что толчком к развитию этой геометрии (интересной и важной для математики, как таковой) послужило великое открытие в физике. Это одно из многочисленных полтверждений того, что самые абстрактные тические теории имеют основой практику, реальную, материальную действительность. Именно поэтому математика и способна «обслуживать» физику и пругие конкретные науки. Именно поэтому Эйнштейн всю жизнь отмечал значение метода геометра Минковского для теории относительности, хотя первая работа самого Эйнштейна называлась «К электродинамике движущихся тел» и в ней еще не было геометрического неевклидова языка, но уже был сформулирован принцип относительности.

Что касается Минковского, то он не хвалил Эйнштейна. так как успел познакомиться только с немногими работами гениального физика. Самого же Эйнштейна Минковский помнил: Эйнштейн учился в Цюрихском федеративном политехникуме, когда там преподавал Минковский. Незадолго до смерти Минковский вспоминал: «Ах. Эйнштейні Да ведь оп всегда отаминвал от лекций, ему я этого (т.е. разработку теории относительности) никогда не доверил бы». Мы надеемся, что читатель не будет прикрываться этой цитатой, когда ему случится отлынивать от занятий.

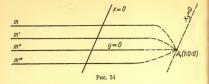
Добавим в заключение, что упоминавшаяся выше общая теория относительности, основы которой тоже заложены А. Эйниптейном, имеет своим языком риманову геометрию в широком смысле. В этой геометрии порождающий метрику инвариант принимает более общий вид $t_d dx_d dx_j$. Гле t_{ij} — функция от координат x_i , а dx_i — дфференциалы. Эта геометрия остается за рамками нашей книги, так же как и подробная история открытия самой теории относительности. В этой истории важную роль сыграл знаменитый французский математик Пуавкаре. Ему же, строго говори, принадлежит и приоритет открытия геометрии, которой физики присводил имя Минковского. Но имя Паункаре встречается в математи- ке и так довольно часто...

ШАГ ОДИННАДЦАТЫЙ. ГЕОМЕТРИЯ ГАЛИЛЕЯ. ЕЩЕ ОДИН ПРИНЦИП ОТНОСИТЕЛЬНОСТИ

Абсолют $z_1^2 - z_2^3 = 0$, с которого мы начали десятый шаг, порождает еще одну весьма «странную» геометрию, но математическое описание ее получается шаблонным крименением принципа двойственности. Читатель, вероятно, будет рад тому, что мы опустим описание этой (уже восьмой по счету) метрической геометрии, и сам догадается, что называть ее придется колсеобеськийовой, ибо вещам, получившимся по шаблону, собственные имена не присванавнот.

У нас остался еще один абсолют: $z_1^2 = 0$. Нумерация проективных координат безразлична, поэтому его можно задать и так: $z_3^2 = 0$. В чичетом виде» это дает только несобственичую прямую $z_4 = 0$ и аффинную геометрико.

Но есть еще одна позможность: получить уравнения $z_2^2=0$ предельным переходом из уравнения $tz_2^2-z_3^2=0$. При $t\to0$ две примые \sqrt{t} $x_2+x_3=0$ и \sqrt{t} $x_2-x_3=0$ сольотся в одну, а точка их пересечения $x_2-x_3=0$ (г.е. точка (1 $x_2-x_3=0$) отельется— получитея «благь»



(см. гл. 41, «Шаг чегвергый»). Точно такой же флаг получится и при двойственном рассуждении: точки Z_1 и Z_2 геометрии Минковского сольются в одну, по приман x_3 = =0 останется. Введем метрику во флаговую геометрино Как? Знакомым приемом — при помощи формул движения 1 Зададим абсолот, как и в одиннадцатой главе, уравнением $x_2 = 0$ и точкой A_1 (1:0:0) в вспоминиу уравнения преобразований, сохраняющих флаг, т.е. уравнения (10) главы одиннадцать. Чтобы получить метрику, сузым гурипу, положив $a_{11} = a_{12} = a_{32} = 1$. Перейдя к неоднородным координатам, получим «формулы движения» новой (уже не просто флаговой) Геометриих

$$x^* = x + vy + a;$$

 $y^* = y + b,$ (10)

где буквами v, a и b заменены коэффициенты a_{p2} , a_{13} ,

Темерь один инвариант находится чреавычайно просто. Если для двух точек M (x, y) и N (x', y') имеем $y \neq y'$, т.е. вторые координаты различим, то легко проверить, что $|y'^* - y^*| = |y' - y|$. Для таких точек этот инварият можно приянть за расстояние d (MN) = |y' - y|. Легко проверить, что все три аксномы расстояния выполняются.

Как же быть с точками, для которых y'=y, т.е. с точками, лежащими на одной из прямых $y={\rm const}$, «про-ходящих» через точку флага (рис. 54)? Ведь для них |y'-y|=0. Можно вообще не определять на них метрику (как, например, в теометрии Минковского на прямых $x=\pm y$). Но можно подсчитать разпость первых координат. Получик: |x''-x''|=|x''+y''+a-x-yu-a|.

Так как y = y', то

$$|x'^* - x^*| = |x' - x|,$$

что и дает метрику на «нехороших» прямых.

Эта геометрия сама себе двойственна, поэтому метрика углов между примыми вволится совершенно авалогично. Получившаяся геометрин авывается геометрией Галилея. Ота полроблюства математического кружка», вып. 11. Мы пе будем поэтому продолжать рассказ обэтой геометрии, а только объясщим се название.



Галилео Галилей

Дало в том, что если старейшим разделом математики вяляется евклидова геометрия, то старейшим разделом физики является классическая механика, т.е. наука о движении тел и их совокурностей, так или ниначе межусобой связанных. Простейшим движением является равномерное прямолинейтое движение, с которого пачинается и школьный курс механики.

Очень давно экспериментально было установлено, что равномерное прямолинейное движение любой системы тел никак не отражается на положении частей этой системы и движениях их относительно друг друга. Эти части как бы не замичают того, что вся система движется равномерно и прямолинейно. Достаточно четко и подробие этот факт был описан Галилео Галилеом (1564—1642).

После появления прищина относительности Эйнпитейна, утверкаравнего инвариантность метрики пространства событий относительно преобразований систем отсчета пространственно-временного континуума, физики вспомнили о Галилее и назвали то, что он описал, чиринципом относительности Галилевь. Математически для примодинейного движения это принцип означает, что все авковим механики должим быть инвариантны относительно преобразований координаты точки и времени по формулам

$$x^* = x + vt + a; \quad t^* = t + b.$$

Эти формулы совпадают с формулами (10) метризованной флаговой геометрии (вместо y^* и y стоят t^* п t; теперь поиятно, почему мы один коэффициент в этих формулах обозначиля v). Значит, эта геометрия относится к клас-сической механике так же, как геометрия Минковского к теории относительности. Вот ночему ими одного из основателей классической механики привсовено не только установленному им принципу относительности, но и со-ответствующей этому принципу геометрия.

* * *

Мы прощаемся с напим терпелявым читателем. Тот, коритал кингу до конца и заинтересовался несекляровыми геометриями, наверное захочет продолжить заякомство с нвыи и их создателями. Такому читателю мы рекомендует следующие кинги.

Бори М. Восиоминания о Германе Минковском. — В кн.: Бори, М. Размышления и воспоминания физика.

M., 1977.

Глаголев Н. А. Проективная геометрия. М., 1963. Лантев Б. Л. Лобачевский р его геометрия. М., 1976. Матвиевская Г. П. Рене Декарт. М., 1976.

Рид К. Гильберт, М., 1977.

Розенфельд Б. А. История неевклидовой геометрии. М., 1964.

Хрестоматия по истории математики. Арифметика. Теория чисел. Геометрия, М., 1976.

ОГЛАВЛЕНИЕ

предисловие - 3

Глава первая

перспектива, дочь живописи - 5

Глава вторая

ГЕОМЕТР ИЗ РУССКОГО ПЛЕНА... — 15

Глава третья

ученыя без образования — 21

Глава четвертая ПАРИЖСКИЕ НРАВЫ — 34

Lagen navas

ГЕОМЕТРИЯ БЕЗ ИЗМЕРЕНИЙ, ТРАДИЦИОННЫЕ ПРОФЕССОРА — 41

> Глава шестая СНОВА В РОССИИ... — 51

Глава седъмая ЭРЛАНГЕН, 1872... — 59

Глава восьмая

ЕЩЕ ОДИН ТРАДИЦИОННЫЙ ПРОФЕССОР,
ДИАЛЕКТИКА И КООРДИНАТЫ — 71

Tanen Seestas

АНАЛИТИКА ТОРЖЕСТВУЕТ? - 87

Глава десятая ЧТО ТАКОЕ АБСОЛЮТ — 94

Глава одиннадуатая

опять без измерений — 99

Глава двенадцатая

ЧТО ТАКОЕ РАССТОЯНИЕ — 110

Глава тринавцатая ГЕОМЕТРИЯ ЛОБАЧЕВСКОГО — 118

Глава четырнадиатая

ГДЕ ЖЕ ЕВКЛИД? — 138

Глава пятнадцатая ГЕОМЕТРИЯ ДЛЯ ФИЗИКОВ — 144

РОМАН НИКОЛАЕВИЧ ЩЕРБАКОВ ЛЕВ ФЕДОРОВИЧ ПИЧУРИН

ОТ ПРОЕКТИВНОЙ ГЕОМЕТРИИ — К НЕЕВКЛИДОВОЙ (ВОКРУГ АБСОЛЮТА)

Редактор Т. А. Бурмистрова
Художняк Б. И. Юбжин
Художервный редактор Е. И. Карасик
Технические редакторы Г. Л. Татура
и М. И. Смирнова
Корректоры В . Г. Соловьева и О. В. Ивашкина

ИБ № 3931

Сдано в набор 29,11.78. Подписано к печати 16,08,79, Формат 84×108 1/s₂. Бум. тип. № 2. Гари. Обыки. нов. Печить высокая Усл. печ. л. 5 Уч.-кад. л. 7,83 Тираж 100000 екг. Звика 885. Цена 20 коп.

Ордена Трудового Краспого Знамени надательство «Просвещение» Государственного номитета РСФСР по делам издателього, полиграфии и книжитой торговли. Мосива, 3-й проезд Маранцой роци, 41.

Ярославский полиграфкомбинат Союзполиграфпрома при Государственном комитете СССР по делам вздагельств, полиграфии и книжной торговли, 160014, Нрославль, ул. Свободы, 97,



